



This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + *Refrain from automated querying* Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at <http://books.google.com/>



A propos de ce livre

Ceci est une copie numérique d'un ouvrage conservé depuis des générations dans les rayonnages d'une bibliothèque avant d'être numérisé avec précaution par Google dans le cadre d'un projet visant à permettre aux internautes de découvrir l'ensemble du patrimoine littéraire mondial en ligne.

Ce livre étant relativement ancien, il n'est plus protégé par la loi sur les droits d'auteur et appartient à présent au domaine public. L'expression "appartenir au domaine public" signifie que le livre en question n'a jamais été soumis aux droits d'auteur ou que ses droits légaux sont arrivés à expiration. Les conditions requises pour qu'un livre tombe dans le domaine public peuvent varier d'un pays à l'autre. Les livres libres de droit sont autant de liens avec le passé. Ils sont les témoins de la richesse de notre histoire, de notre patrimoine culturel et de la connaissance humaine et sont trop souvent difficilement accessibles au public.

Les notes de bas de page et autres annotations en marge du texte présentes dans le volume original sont reprises dans ce fichier, comme un souvenir du long chemin parcouru par l'ouvrage depuis la maison d'édition en passant par la bibliothèque pour finalement se retrouver entre vos mains.

Consignes d'utilisation

Google est fier de travailler en partenariat avec des bibliothèques à la numérisation des ouvrages appartenant au domaine public et de les rendre ainsi accessibles à tous. Ces livres sont en effet la propriété de tous et de toutes et nous sommes tout simplement les gardiens de ce patrimoine. Il s'agit toutefois d'un projet coûteux. Par conséquent et en vue de poursuivre la diffusion de ces ressources inépuisables, nous avons pris les dispositions nécessaires afin de prévenir les éventuels abus auxquels pourraient se livrer des sites marchands tiers, notamment en instaurant des contraintes techniques relatives aux requêtes automatisées.

Nous vous demandons également de:

- + *Ne pas utiliser les fichiers à des fins commerciales* Nous avons conçu le programme Google Recherche de Livres à l'usage des particuliers. Nous vous demandons donc d'utiliser uniquement ces fichiers à des fins personnelles. Ils ne sauraient en effet être employés dans un quelconque but commercial.
- + *Ne pas procéder à des requêtes automatisées* N'envoyez aucune requête automatisée quelle qu'elle soit au système Google. Si vous effectuez des recherches concernant les logiciels de traduction, la reconnaissance optique de caractères ou tout autre domaine nécessitant de disposer d'importantes quantités de texte, n'hésitez pas à nous contacter. Nous encourageons pour la réalisation de ce type de travaux l'utilisation des ouvrages et documents appartenant au domaine public et serions heureux de vous être utile.
- + *Ne pas supprimer l'attribution* Le filigrane Google contenu dans chaque fichier est indispensable pour informer les internautes de notre projet et leur permettre d'accéder à davantage de documents par l'intermédiaire du Programme Google Recherche de Livres. Ne le supprimez en aucun cas.
- + *Rester dans la légalité* Quelle que soit l'utilisation que vous comptez faire des fichiers, n'oubliez pas qu'il est de votre responsabilité de veiller à respecter la loi. Si un ouvrage appartient au domaine public américain, n'en déduisez pas pour autant qu'il en va de même dans les autres pays. La durée légale des droits d'auteur d'un livre varie d'un pays à l'autre. Nous ne sommes donc pas en mesure de répertorier les ouvrages dont l'utilisation est autorisée et ceux dont elle ne l'est pas. Ne croyez pas que le simple fait d'afficher un livre sur Google Recherche de Livres signifie que celui-ci peut être utilisé de quelque façon que ce soit dans le monde entier. La condamnation à laquelle vous vous exposeriez en cas de violation des droits d'auteur peut être sévère.

À propos du service Google Recherche de Livres

En favorisant la recherche et l'accès à un nombre croissant de livres disponibles dans de nombreuses langues, dont le français, Google souhaite contribuer à promouvoir la diversité culturelle grâce à Google Recherche de Livres. En effet, le Programme Google Recherche de Livres permet aux internautes de découvrir le patrimoine littéraire mondial, tout en aidant les auteurs et les éditeurs à élargir leur public. Vous pouvez effectuer des recherches en ligne dans le texte intégral de cet ouvrage à l'adresse <http://books.google.com>









CONNOISSANCE
DES
MOUVEMENS CÉLESTES,
POUR L'ANNÉE 1763.
PUBLIÉE

Par l'ordre de l'Académie Royale des Sciences,

ET CALCULÉE

Par M. DE LA LANDE, de la même Académie.



A PARIS,
DE L'IMPRIMERIE ROYALE.

M. DCCLXI.

AVERTISSEMENT.

LA CONNOISSANCE DES TEMPS que M. l'Abbé Picard publia pour la première fois en 1679, a été continuée depuis sans interruption, & c'est la quatre-vingt-cinquième que nous publions aujourd'hui, pour la seconde fois sous le titre de *Connoissance des Mouvements Célestes*. M. Lefebvre fut chargé de cet Ouvrage en 1685, M. Lieutaud en 1702, M. Godin lui succéda en 1730, & M. Maraldi qui commença en 1735, a fini en 1759.

Dès sa première institution nous voyons ce Livre rempli de diverses Observations de Physique & d'Astronomie; la plupart des travaux & des découvertes que firent les Mathématiciens de l'Académie dans le siècle dernier, y furent annoncés par extrait, & rendirent cet Ouvrage plus utile & plus curieux que s'il n'avoit contenu que de simples calculs astronomiques. C'est pour ne point nous écarter d'une destination aussi ancienne & aussi utile, que nous y avons fait entrer jusqu'ici un abrégé de tout ce qui s'est fait depuis quelques années de plus intéressant pour l'Astronomie & la Navigation, en France ou ailleurs; on y trouvera cette année plusieurs articles nouveaux, & les principales Observations astronomiques qui ont été faites depuis la publication du dernier volume.

Comme nous avons à cœur de rendre ce Livre utile à la Navigation, nous avons fait en sorte qu'il pût être publié dix-huit mois avant l'année où il devra servir, pour qu'il parvienne d'assez bonne heure dans tous les lieux de la terre où l'on peut en faire usage.

La recherche des longitudes par le moyen de la Lune, sur laquelle on ne sauroit trop encourager les Marins, nous a paru devoir être encore l'objet d'une ample explication: la pratique en devient chaque jour plus exacte & plus facile; que ne pouvons-nous la rendre aussi plus générale & plus familière parmi les Navigateurs! l'avantage qu'ils y peuvent trouver est immense.

Les calculs du Soleil sont faits sur les Tables de M. l'Abbé de la Caille, où la théorie de l'attraction a été employée pour les inégalités que la Terre éprouve par l'action des Planètes. Les calculs de la Lune sont faits sur les Tables de M. Mayer, que nous publîames dans la *Connoissance des Temps* de 1761; ceux des cinq Planètes principales sur les Tables de M. Cassini; enfin les Eclipses des Satellites de Jupiter sont calculées sur les Tables de M. Wargentin, que nous avons fait imprimer en 1759 (avec celles de M. Halley) sur un nouveau manuscrit de l'Auteur.

Ceux à qui les explications qui sont à la fin de ce Livre ne paroîtront pas suffisantes, pourront recourir à un Ouvrage séparé, où nous les avons données avec plus d'étendue, & qui a pour titre, *Explication du Calcul astronomique*.

EXPLICATION DES FIGURES DONT ON SE SERT DANS LA CONNOISSANCE DES MOUVEMENS CÉLESTES.

Hist. de Sci.

Vaugoult

4-7-24

9984

Phases de la Lune.

N. L. Nouvelle Lune.

P. Q. Premier quartier.

P. L. Pleine Lune.

D. Q. Dernier quartier.

Signes du Zodiaque.

♈ Aries, le Bélier. 0	♎ Libra, la Balance. 180
♉ Taurus, le Taureau. 30	♏ Scorpius, le Scorpion. 210
♊ Gemini, les Gémeaux. 60	♐ Sagittarius, le Sagittaire. 240
♋ Cancer, l'Écrevisse. 90	♑ Capricornus, Capricorne. 270
♌ Leo, le Lion. 120	♒ Aquarius, le Verseau. 300
♍ Virgo, la Vierge. 150	♓ Pisces, les Poissons. 330

Les Planètes & les Nœuds de la Lune.

♄ Saturne. ♃ Jupiter.

♂ Mars. ☉ Le Soleil.

♀ Vénus. ☿ Mercure.

☾ La Lune.

♊ Nœud ascendant de la Lune.

♋ Nœud descendant.

Les Aspects.

♌ Conjonction, ou situation des Planètes dans le même lieu du Zodiaque en longitude.

♍ Opposition : Distance de la moitié du Zodiaque, ou de six signes.

♎ Quadrilatère formé par des Étoiles du Sagittaire & des Poissons.

ARTICLES PRINCIPAUX DU CALENDRIER

Pour l'Année commune 1763.

ANNÉE de la période Julienne. 6475.
de l'ère des Olympiades, jusqu'en Juillet. . . 2538.
de la fondation de Rome, selon Varron. . . 2516.
de l'ère de Nabonassar (julienne) 2510.
de l'Hégire ou Époque des Turcs (julienne) 1141.
depuis la correction Grégorienne. 181.

NOMBRE D'OR.....16.

ÉPACTE.....15.

CYCLE SOLAIRE..... 8.

INDICTION ROMAINE..11.

LETTRE DOMINICALE. B.

QUATRE-TEMPS.

Février. . . 23, 25 & 26.

Mai..... 25, 27 & 28.

Septembre. 21, 23 & 24.

Décembre. 14, 16 & 17.

FESTES MOBILES.

SEPTUAGÈSIME....30 Janv.

LES CENDRES.....16 Févr.

PASQUES..... 3 Avril.

LES ROGATIONS.. 9, 10
& 11 Mai.

ASCENSION.....12 Mai.

PENTECOSTE.....22 Mai.

LA TRINITÉ.....29 Mai.

LA FESTE-DIEU.... 2 Juin.

Le premier Dimanche de l'Avent, 27 Novembre.

OBLIQUITÉ DE L'ÉCLIPTIQUE.

Le 1.^{er} Janv. 23^d 28' 21",1

Le 1.^{er} Avril 23. 28. 21,4

Le 1.^{er} Juillet 23^d 28' 21",6

Le 1.^{er} Oct... 23. 28. 21,7

ÉCLIPSES DE L'ANNÉE 1763.

IL n'y aura pendant toute l'année aucune Éclipse de Lune; ce qui se rencontre rarement. Le 27 Avril, à l'heure de l'opposition, le bord de la Lune sera d'environ 11 minutes au dessous de l'ombre de la Terre, & dans toutes les autres Pleines Lunes de l'année, cette distance sera encore plus grande.

Il y aura deux Éclipses de Soleil, le 1.^{er} Avril & le 7 Octobre; mais elles ne se verront point à Paris. Le 1.^{er} Avril, les peuples situés entre 35 deg. de latitude septentrionale & 25 deg. de latitude méridionale, & à 40 degrés de longitude, c'est-à-dire, entre la côte du royaume de Tripoli & le Cap de Bonne-Espérance, verront le Soleil éclipsé à midi. Le 6 Octobre, l'Éclipse de Soleil aura lieu à midi dans la Mer Pacifique, à 215 degrés de longitude, entre 30 degrés de latitude boréale, & 30 degrés de latitude australe.

Antares est la seule Étoile remarquable qui sera éclipsée par la Lune à Paris, *voyez page 45.*

Mercure sera éclipsé par la Lune, le 8 Septembre, *voyez page 57.*

Mars sera éclipsé par la Lune, le 2 Novembre au matin, *voyez page 69.*

Saturne sera en opposition au Soleil, le 28 Octobre, & Jupiter le 3 Décembre. On trouvera dans ce Livre le choix & la position des Étoiles auxquelles on devra comparer ces deux Planètes pour en déterminer exactement la longitude, avec plusieurs calculs préliminaires à l'usage de ceux qui voudront observer & réduire ces oppositions.



JOURS.	JANVIER.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépus- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Sa. <i>Circoncision.</i>	5. 55.	7. 52.	4. 8.	6. 5.	5. 48.	9. 40.
2	Dim. S. Basile.	5. 54.	7. 52.	4. 8.	6. 6.	7. 12.	10. 21.
3	Lu. S. ^e <i>Geneviève</i>	5. 54.	7. 51.	4. 9.	6. 6.	8. 38.	10. 50.
4	Ma. S. Rigobert	5. 53.	7. 51.	4. 9.	6. 7.	10. 4.	11. 10.
5	Mer. S. Simeon	5. 53.	7. 50.	4. 10.	6. 7.	11. 32.	11. 22.
6	Jeudi <i>les Rois.</i>	5. 52.	7. 50.	4. 11.	6. 8.	Matin.	11. 31.
7	Ven. S. Theau.	5. 51.	7. 49.	4. 12.	6. 9.	0. 52.	11. 42.
8	Sam. S. Lucien	5. 51.	7. 48.	4. 13.	6. 9.	2. 13.	11. 57.
9	D. S. Pierre É.	5. 50.	7. 47.	4. 13.	6. 10.	3. 30.	0. 18.
10	Lu. S. Guilla.	5. 50.	7. 46.	4. 14.	6. 10.	4. 44.	0. 46.
11	Mar. S. Théod.	5. 49.	7. 45.	4. 15.	6. 11.	5. 53.	1. 23.
12	Me. S. Paul H.	5. 48.	7. 44.	4. 16.	6. 12.	6. 57.	2. 3.
13	Jeu. Oâ des R ^s	5. 48.	7. 43.	4. 17.	6. 12.	7. 48.	3. 8.
14	Ven. S. Hilaire	5. 47.	7. 42.	4. 18.	6. 13.	8. 42.	4. 20.
15	Sam. S. Maur.	5. 46.	7. 41.	4. 19.	6. 14.	9. 15.	5. 25.
16	Dim. S. Furfy.	5. 46.	7. 40.	4. 20.	6. 14.	9. 27.	6. 25.
17	Lu. S. Antoine.	5. 45.	7. 39.	4. 21.	6. 15.	9. 42.	7. 32.
18	Ma. Ch. S. Pier.	5. 44.	7. 38.	4. 23.	6. 16.	9. 52.	8. 44.
19	Mer. S. Sulpice	5. 43.	7. 37.	4. 24.	6. 17.	9. 57.	9. 57.
20	Je. S. Sébastien	5. 42.	7. 36.	4. 25.	6. 18.	10. 2.	11. 12.
21	Ven. S. ^e Agnès.	5. 41.	7. 34.	4. 26.	6. 19.	10. 7.	Matin.
22	Sa. S. Vincent.	5. 40.	7. 33.	4. 28.	6. 20.	10. 23.	0. 25.
23	Dim. S. Ildeph.	5. 39.	7. 32.	4. 29.	6. 21.	10. 41.	1. 35.
24	Lun. S. Timot.	5. 37.	7. 30.	4. 30.	6. 23.	11. 13.	2. 46.
25	Mar. C. S. Paul	5. 36.	7. 29.	4. 31.	6. 24.	11. 50.	3. 57.
26	Mer. S. ^e Paule.	5. 35.	7. 28.	4. 33.	6. 25.	0. 44.	5. 10.
27	Jeudi S. Julien.	5. 34.	7. 26.	4. 34.	6. 26.	1. 57.	6. 16.
28	Ve. S. Charlem	5. 33.	7. 25.	4. 36.	6. 27.	3. 16.	7. 7.
29	Sa. S. Fr. de S.	5. 32.	7. 23.	4. 37.	6. 28.	4. 40.	7. 52.
30	D. <i>Septuagésime.</i>	5. 30.	7. 22.	4. 39.	6. 30.	6. 6.	8. 27.
31	Lu. S. Pierre N	5. 29.	7. 20.	4. 40.	6. 31.	7. 32.	8. 54.

Jours croissent du 1 au 31 de 32' le matin, & de 32' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.				DÉCLINAISON du SOLEIL. <i>Boréale.</i>			DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.			T E M P S moyen au Midi vrai.			Diffé. Sec.
	S.	D.	M.	S.	D.	M.	S.	H.	M.	S.	H.	M.	S.	
1	9.	10.	55.	16	23.	1.	23	5.	12.	29	0.	4.	5,3	28,1
2	9.	11.	56.	25	22.	56.	7	5.	8.	4	0.	4.	33,4	27,8
3	9.	12.	57.	33	22.	50.	25	5.	3.	40	0.	5.	1,2	27,2
4	9.	13.	58.	41	22.	44.	19	4.	59.	16	0.	5.	28,4	26,9
5	9.	14.	59.	49	22.	37.	43	4.	54.	52	0.	5.	55,3	26,5
6	9.	16.	0.	56	22.	30.	39	4.	50.	28	0.	6.	21,8	25,8
7	9.	17.	2.	4	22.	23.	8	4.	46.	7	0.	6.	47,6	25,5
8	9.	18.	3.	12	22.	15.	12	4.	41.	44	0.	7.	13,1	25,0
9	9.	19.	4.	23	22.	6.	49	4.	37.	23	0.	7.	38,1	24,4
10	9.	20.	5.	32	21.	58.	1	4.	33.	2	0.	8.	2,5	23,6
11	9.	21.	6.	41	21.	48.	47	4.	28.	42	0.	8.	26,1	23,3
12	9.	22.	7.	49	21.	39.	7	4.	24.	22	0.	8.	49,4	22,6
13	9.	23.	8.	58	21.	29.	2	4.	20.	2	0.	9.	12,0	22,0
14	9.	24.	10.	7	21.	18.	32	4.	15.	43	0.	9.	34,0	22,7
15	9.	25.	11.	14	21.	7.	39	4.	11.	25	0.	9.	56,7	19,6
16	9.	26.	12.	20	20.	56.	21	4.	7.	8	0.	10.	16,3	20,0
17	9.	27.	13.	25	20.	44.	40	4.	2.	52	0.	10.	36,3	19,3
18	9.	28.	14.	31	20.	32.	35	3.	58.	36	0.	10.	55,6	18,7
19	9.	29.	15.	37	20.	20.	5	3.	54.	20	0.	11.	14,3	17,6
20	10.	0.	16.	40	20.	7.	12	3.	50.	6	0.	11.	31,9	17,0
21	10.	1.	17.	42	19.	53.	58	3.	45.	52	0.	11.	58,9	16,2
22	10.	2.	18.	44	19.	40.	21	3.	41.	39	0.	12.	5,1	15,4
23	10.	3.	19.	44	19.	26.	21	3.	37.	27	0.	12.	20,5	14,7
24	10.	4.	20.	44	19.	12.	0	3.	33.	16	0.	12.	35,2	13,8
25	10.	5.	21.	42	18.	57.	21	3.	29.	6	0.	12.	49,0	13,0
26	10.	6.	22.	37	18.	42.	19	3.	24.	56	0.	12.	2,0	12,1
27	10.	7.	23.	32	18.	26.	57	3.	20.	47	0.	13.	14,1	11,2
28	10.	8.	24.	25	18.	11.	13	3.	16.	40	0.	13.	25,3	10,5
29	10.	9.	25.	17	17.	55.	14	3.	12.	32	0.	13.	35,8	9,6
30	10.	10.	26.	9	17.	38.	53	3.	8.	26	0.	13.	45,4	8,9
31	10.	11.	27.	1	17.	22.	14	3.	4.	20	0.	13.	54,3	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL- LAXE horizont.	D I A M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	4. 0. 55. 9	4. 8. 16. 34	5. 1. 56.	60. 8	32. 51
2	4. 15. 38. 24	4. 22. 59. 47	4. 50. 22.	60. 15	32. 55
3	5. 0. 19. 49	5. 7. 37. 21	4. 19. 29.	60. 11	32. 52
4	5. 14. 52. 10	5. 22. 3. 42	3. 31. 59.	59. 57	32. 45
5	5. 29. 11. 47	6. 6. 16. 4	2. 31. 44.	59. 33	32. 32
6	6. 13. 16. 31	6. 20. 12. 52	1. 23. 12.	59. 4	32. 16
7	6. 27. 5. 22	7. 3. 54. 8	0. 10. 50.	58. 32	31. 58
8	7. 10. 39. 18	7. 17. 21. 1	1. 0. 53.	58. 0	31. 41
9	7. 23. 59. 29	8. 0. 34. 50	2. 7. 43.	57. 26	31. 22
10	8. 7. 7. 18	8. 13. 37. 10	3. 6. 50.	56. 54	31. 5
11	8. 20. 4. 16	8. 26. 28. 26	3. 55. 13.	56. 23	30. 48
12	9. 2. 49. 57	9. 9. 9. 1	4. 30. 54.	55. 52	30. 31
13	9. 15. 25. 34	9. 21. 39. 34	4. 52. 47.	55. 23	30. 15
14	9. 27. 51. 1	10. 3. 59. 42	5. 0. 21.	54. 59	30. 2
15	10. 10. 5. 53	10. 16. 9. 42	4. 53. 59.	54. 39	29. 51
16	10. 22. 11. 17	10. 28. 10. 38	4. 34. 23.	54. 23	29. 43
17	11. 4. 8. 9	11. 10. 4. 3	4. 2. 48.	54. 13	29. 37
18	11. 15. 58. 47	11. 21. 52. 37	3. 20. 54.	54. 11	29. 35
19	11. 27. 46. 14	0. 3. 40. 7	2. 30. 23.	54. 14	29. 37
20	0. 9. 34. 55	0. 15. 31. 18	1. 33. 13.	54. 28	29. 45
21	0. 21. 29. 54	0. 27. 30. 19	0. 31. 27.	54. 50	29. 57
22	1. 3. 36. 18	1. 9. 45. 37	0. 31. 49.	55. 23	30. 15
23	1. 15. 59. 55	1. 22. 19. 56	1. 36. 49.	56. 5	30. 38
24	1. 28. 46. 8	2. 5. 19. 12	2. 37. 54.	56. 56	31. 6
25	2. 11. 58. 56	2. 18. 46. 14	3. 32. 50.	57. 50	31. 35
26	2. 25. 40. 55	3. 2. 43. 18	4. 17. 22.	58. 47	32. 6
27	3. 9. 52. 35	3. 17. 8. 21	4. 48. 5.	59. 36	32. 33
28	3. 24. 29. 48	4. 1. 56. 22	5. 0. 42.	60. 20	32. 57
29	4. 9. 26. 40	4. 16. 59. 36	4. 53. 42.	60. 51	33. 14
30	4. 24. 33. 41	5. 2. 7. 24	4. 25. 58.	61. 6	33. 23
31	5. 9. 39. 46	5. 17. 9. 33	3. 39. 32.	61. 0	33. 20

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire pendant le mois de Janvier.
		H.	M.	D.	M.	
1	18	1.	1	24.	56.	Boreale.
2	19	2.	2	20.	50.	
3	20	2.	59	15.	30.	
4	21	3.	53	9.	20.	
5	22	4.	40	2.	20.	
6	23	5.	26	3.	50.	Australe.
7	24	6.	15	10.	10.	
8	25	7.	3	15.	58.	
9	26	7.	53	20.	46.	
10	27	8.	45	24.	35.	
11	28	9.	39	27.	3.	Bo- réale.
12	29	10.	34	28.	0.	
13	30	11.	29	27.	26.	
14	1	0.	20	25.	20.	
15	2	1.	9	22.	28.	
16	3	1.	55	18.	28.	Bo- réale.
17	4	2.	37	13.	46.	
18	5	3.	17	8.	36.	
19	6	3.	56	3.	10.	
20	7	4.	35	2.	25.	
21	8	5.	14	7.	57.	Bo- réale.
22	9	5.	57	13.	20.	
23	10	6.	42	18.	16.	
24	11	7.	33	22.	30.	
25	12	8.	28	25.	50.	
26	13	9.	28	27.	40.	Bo- réale.
27	14	10.	31	27.	54.	
28	15	11.	34	26.	12.	
29	16	0.	34	22.	40.	
30	17	1.	32	17.	38.	
31	18	2.	25	11.	28.	

OBSERVATIONS à faire pendant le mois de Janvier.

Jours.

1. C près de γ ∞ à 6^h du soir.
3. φ aphélie. C périgée.
4. C χ \mathcal{Q} 5^h 40' m... σ \mathcal{Q} 1^h 20' f.
5. C β \mathcal{Q} 2^h 45' mat... η \mathcal{M} 3^h 30' soir.
6. C θ \mathcal{M} 3^h 15' f. 9. C δ \mathcal{M} 9^h 40' f.
10. C σ \mathcal{M} 7^h mat... α \mathcal{M} 10^h 48' mat. diff. de latit. 1^d 29'.
12. C λ \rightarrow midi... C ϕ \rightarrow 8^h f... \odot \mathcal{B} .
13. C τ \rightarrow 4^h 30' mat.
14. C \square \rightarrow 2^h 15' m... C ψ \nearrow 11^h 15' f.
17. C σ 7^h 19' soir... C apogée.
18. C près des 3 \downarrow du Verseau.
19. \mathcal{Q} périhélie.
20. C près des 4 e χ ... \odot en ∞ 5^h 20' m.
21. C \mathcal{B} 6^h 4' mat... χ 6^h soir.
22. C \mathcal{W} 8^h 38' mat... diff. de lat. 1^d 8'.
23. \odot parall. β Baleine qui passe à 4^h 8'. C ρ \mathcal{W} 6^h 30' mat... τ \mathcal{W} 8^h 30' f.
24. χ \mathcal{W} 10^h 30' soir.
26. β \mathcal{W} 0^h 15' matin.
27. \mathcal{B} moy. distance... C ε \mathcal{H} 6^h 15' m.
28. C χ \mathcal{H} 5^h mat... ω ∞ 10^h 30' m... les 2 \downarrow ∞ 2^h 15' m. les 4 \downarrow ∞ 9^h 40' f.
29. C γ ∞ 3^h 15' mat... 2 \mathcal{E} ∞ 1^h soir.
30. C η \mathcal{Q} à midi.
31. C ι \mathcal{Q} à 7^h du matin.

PHASES DE LA LUNE.

- D. Q. le 6 à 5^h 40' 0" f.
N. L. le 14 à 2. 58. 0 m.
P. Q. le 22 à 8. 50. 0 m.
P. L. le 29 à 0. 10. 0 f.

JOURS.	LEVER des PLANETES.	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.
S A T U R N E. ♄						
1	11. 57 Matin.	6. 22	0. 51 Mat.	0. 17. 55	2. 33. A.	4. 42. B.
7	11. 30 Matin.	5. 56 Soir.	0. 16 Mat.	0. 18. 5	2. 31.	4. 48.
13	11. 5	5. 31	11. 57 Soir.	0. 18. 18	2. 30.	4. 54.
19	10. 40	5. 6	11. 32	0. 18. 37	2. 28.	5. 2.
25	10. 15	4. 42	11. 19	0. 18. 57	2. 27.	5. 10.
J U P I T E R. ♃						
1	0. 515	7. 8	2. 5 Matin.	1. 0. 46	1. 12. A.	10. 43. B.
7	11. 49 Matin.	6. 43 Soir.	1. 41 Matin.	1. 0. 58	1. 11.	10. 48.
13	11. 25 Matin.	6. 19	1. 17	1. 1. 17	1. 9.	10. 55.
19	10. 59	5. 54	0. 53	1. 1. 43	1. 8.	11. 5.
25	10. 34	5. 31	0. 32	1. 2. 17	1. 6.	11. 18.
M A R S. ♂						
1	7. 53 Matin.	3. 4	10. 15 Soir.	10. 25. 12	1. 5. A.	14. 10. A.
7	7. 53	2. 56 Soir.	9. 58	10. 29. 50	1. 1.	12. 30.
13	7. 53	2. 47	9. 41	11. 4. 29	0. 57.	10. 46.
19	7. 53	2. 38	9. 23	11. 9. 7	0. 52.	8. 58.
25	7. 53	2. 29	9. 5	11. 13. 46	0. 47.	7. 7.
V E N U S. ♀ inf. le 11. ♀						
1	5. 38 Matin.	1. 8 Soir.	8. 38 Soir.	9. 27. 28	2. 58. B.	17. 47. A.
7	5. 4	0. 29	7. 54	9. 24. 26	4. 25.	16. 55.
13	4. 26	11. 47 Matin.	7. 8	9. 20. 50	5. 50.	16. 6.
19	3. 48	11. 6 Matin.	6. 24	9. 17. 21	6. 51.	15. 34.
25	3. 10	10. 25	5. 46	9. 15. 1	7. 8.	15. 33.
M E R C U R E. ♿ sup. le 16. ♀						
1	3. 6 Matin.	11. 17 Matin.	7. 26 Soir.	9. 0. 58	0. 58. A.	24. 27. A.
7	3. 22	11. 32	7. 43	9. 10. 23	1. 29.	24. 34.
13	3. 52	11. 48	7. 54	9. 20. 3	1. 52.	23. 50.
19	4. 11	0. 4 Soir.	8. 1	9. 29. 53	2. 4.	22. 14.
25	4. 48	0. 23	7. 58	10. 10. 20	2. 1.	19. 38.

JOURS.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nœud de la LUNE.
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 200000.	S. D. M.
1	1. 10,6	32. 34,9	2. 33,0	4,992645	0. 28. 50
7	1. 10,3	32. 34,7	2. 33,0	4,992715	0. 28. 30
13	1. 9,8	32. 34,2	2. 32,8	4,992862	0. 28. 9
19	1. 9,2	32. 33,2	2. 32,6	4,993890	0. 27. 49
25	1. 8,6	32. 31,8	2. 32,4	4,993393	0. 27. 29

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.								
I. SAT.			II. SAT.			III. SAT.		
J.	Émerfions.		J.	H. M. S.		J.	H. M. S.	
	H.	M. S.		H.	M. S.		H.	M. S.
1	1.	27. 29 S.	1	7.* 1. 12 S. I.		4	5. 38. 10 M. I.	
3	7.	55. 31 M.	1	9.* 35. 48 S.É.		4	7. 3. 30 M.É.	
5	2.	23. 34 M.	5	8. 20. 32 M. I.		11	9. 37. 30 M. I.	
6	8.*	51. 39 S.	5	10. 53. 8 M.É.		11	11. 2. 30 M.É.	
8	3.	19. 45 S.	8	9.* 35. 58 S. I.		18	1. 37. 0 S. I.	
10	9.	47. 54 M.	9	0.* 10. 34 M.É.		18	3.* 1. 33 S.É.	
12	4.	16. 6 M.	12	10. 53. 30 M. I.		25	5.* 37. 20 S. I.	
13	10.*	44. 21 S.	12	1. 28. 6 S.É.		25	7.* 1. 34 S.É.	
15	5.*	12. 40 S.	16	0.* 11. 7 M. I.				
17	11.	41. 1 M.	16	2. 45. 43 M.É.				
19	6.	9. 22 M.	19	1. 28. 53 S. I.				
21	0.*	37. 45 M.	19	4. 3. 29 S.É.				
22	7.*	6. 9 S.	23	2. 46. 51 M. I.				
24	1.	34. 36 S.	23	5. 21. 29 M.É.				
26	8.	3. 6 M.	26	4. 4. 52 S. I.				
28	2.	31. 39 M.	26	6.* 39. 30 S.É.				
29	9.*	0. 15 S.	30	5. 23. 5 M. I.				
31	3.	28. 55 S.	30	7. 57. 43 M.É.				

IV. SAT.		
Conjonctions.		
4	9. 20. M. inf.	
12	6.* 25. S. sup.	
21	3. 31. M. inf.	
31	0. 38. S. sup.	

JOURS.	FÉVRIER.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépuf- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Ma. S. Ignace M.	5. 28.	7. 19.	4. 42.	6. 32.	9. 8.	9. 10.
2	Me. <i>Purif. N. D.</i>	5. 27.	7. 17.	4. 43.	6. 33.	10. 24.	9. 24.
3	Jeu. S. Blaise E.	5. 25.	7. 16.	4. 45.	6. 35.	11. 47.	9. 36.
4	Ven. S. Gilbert	5. 24.	7. 14.	4. 46.	6. 36.	Matin.	9. 50.
5	Sa. S. ^e Agathe.	5. 23.	7. 13.	4. 48.	6. 37.	1. 7.	10. 10.
6	<i>Dim. Sexagésime</i>	5. 22.	7. 11.	4. 49.	6. 38.	2. 23.	10. 37.
7	Lu. S. Romuald	5. 20.	7. 10.	4. 51.	6. 40.	3. 37.	11. 10.
8	Ma. S. Jean de M.	5. 19.	7. 8.	4. 52.	6. 41.	4. 40.	11. 57.
9	Me. S. ^e Apolline	5. 18.	7. 7.	4. 54.	6. 42.	5. 36.	0. 52.
10	Jeu. S. ^e Scolast.	5. 16.	7. 5.	4. 56.	6. 44.	6. 18.	1. 53.
11	Ve. S. Severin.	5. 15.	7. 3.	4. 57.	6. 45.	6. 52.	2. 57.
12	Sa. S. ^e Eulalie.	5. 14.	7. 1.	4. 59.	6. 47.	7. 22.	4. 3.
13	<i>D. Quinquages.</i>	5. 12.	7. 0.	5. 1.	6. 49.	7. 42.	5. 18.
14	Lu. S. Valentin	5. 11.	6. 58.	5. 2.	6. 50.	7. 57.	6. 25.
15	Ma. S. Fautin.	5. 10.	6. 56.	5. 4.	6. 51.	8. 5.	7. 37.
16	<i>Mer. les Cendres</i>	5. 8.	6. 55.	5. 6.	6. 53.	8. 12.	8. 48.
17	Jeu. S. Silvain.	5. 7.	6. 53.	5. 8.	6. 54.	8. 19.	10. 0.
18	Ve. 5 Pl. N. S.	5. 5.	6. 51.	5. 9.	6. 56.	8. 32.	11. 10.
19	Sam. S. Barbat.	5. 3.	6. 50.	5. 11.	6. 58.	8. 49.	Matin.
20	<i>Dim. Quadrages.</i>	5. 2.	6. 48.	5. 13.	6. 59.	9. 14.	0. 20.
21	Lu. S. Flavien.	5. 0.	6. 46.	5. 15.	7. 1.	9. 50.	1. 32.
22	Ma. Ch. S. P. A.	4. 58.	6. 44.	5. 16.	7. 3.	10. 32.	2. 42.
23	<i>Mer. 4 Temps.</i>	4. 57.	6. 43.	5. 18.	7. 4.	11. 27.	3. 54.
24	Jeu. S. Mathias	4. 55.	6. 41.	5. 20.	7. 6.	0. 39.	5. 0.
25	Ve. S. Taraffe.	4. 53.	6. 39.	5. 22.	7. 8.	2. 0.	5. 48.
26	Sa. S. Alexandr.	4. 51.	6. 37.	5. 23.	7. 10.	3. 25.	6. 30.
27	<i>D. Reminiscere.</i>	4. 50.	6. 36.	5. 25.	7. 11.	4. 52.	7. 0.
28	Lu. S. Romain.	4. 48.	6. 34.	5. 27.	7. 13.	6. 25.	7. 24.

Les jours croissent du 1 au 28 de 45' le matin, & de 45' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINA- SON du SOLEIL. <small>Bordée.</small>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	T E M P S moyen au Midi vrai.	Differ.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	10. 12. 27. 49	17. 5. 16	2. 0. 16	0. 14. 2,3	7,2
2	10. 13. 28. 37	16. 48. 0	2. 56. 11	0. 14. 9,5	6,4
3	10. 14. 29. 25	16. 30. 23	2. 52. 8	0. 14. 15,9	5,7
4	10. 15. 30. 11	16. 12. 34	2. 48. 6	0. 14. 21,6	5,0
5	10. 16. 30. 56	15. 54. 28	2. 44. 4	0. 14. 26,6	3,7
6	10. 17. 31. 39	15. 36. 6	2. 40. 4	0. 14. 30,3	3,1
7	10. 18. 32. 22	15. 17. 26	2. 36. 5	0. 14. 33,4	2,6
8	10. 19. 33. 4	14. 58. 31	2. 32. 4	0. 14. 36,0	2,6
9	10. 20. 33. 44	14. 39. 21	2. 28. 8	0. 14. 37,6	0,8
10	10. 21. 34. 24	14. 19. 56	2. 24. 10	0. 14. 38,4	0,0
11	10. 22. 35. 0	14. 0. 17	2. 20. 14	0. 14. 38,4	0,9
12	10. 23. 35. 35	13. 40. 24	2. 16. 17	0. 14. 37,5	1,4
13	10. 24. 36. 11	13. 20. 17	2. 12. 22	0. 14. 36,1	2,0
14	10. 25. 36. 44	12. 59. 59	2. 8. 28	0. 14. 34,1	2,7
15	10. 26. 37. 18	12. 39. 28	2. 4. 35	0. 14. 31,4	3,5
16	10. 27. 37. 48	12. 18. 43	2. 0. 42	0. 14. 27,9	4,5
17	10. 28. 38. 18	11. 57. 47	1. 56. 49	0. 14. 23,4	4,9
18	10. 29. 38. 46	11. 36. 41	1. 52. 58	0. 14. 18,5	5,7
19	11. 0. 39. 12	11. 15. 24	1. 49. 8	0. 14. 12,8	6,5
20	11. 1. 39. 35	10. 53. 57	1. 45. 17	0. 14. 6,3	7,0
21	11. 2. 39. 56	10. 32. 19	1. 41. 28	0. 13. 59,3	7,6
22	11. 3. 40. 16	10. 10. 31	1. 38. 40	0. 13. 51,7	8,8
23	11. 4. 40. 34	9. 48. 35	1. 33. 52	0. 13. 42,9	9,1
24	11. 5. 40. 51	9. 26. 29	1. 30. 4	0. 13. 33,8	9,8
25	11. 6. 41. 5	9. 4. 14	1. 26. 17	0. 13. 24,0	10,3
26	11. 7. 41. 15	8. 41. 53	1. 22. 31	0. 13. 13,7	10,9
27	11. 8. 41. 24	8. 19. 23	1. 18. 45	0. 13. 2,8	11,4
28	11. 9. 41. 30	7. 56. 47	1. 15. 0	0. 12. 51,4	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL. LAXE horizont.	D I A M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	5. 24. 35. 51	6. 1. 57. 39	2. 38. 37.	60. 41	33. 9
2	6. 9. 14. 41	6. 16. 26. 21	1. 27. 57.	60. 7	32. 50
3	6. 23. 32. 31	7. 0. 32. 42	0. 13. 0.	59. 27	32. 28
4	7. 7. 27. 20	7. 14. 16. 36	1. 0. 33.	58. 41	32. 3
5	7. 21. 0. 42	7. 27. 39. 45	2. 8. 56.	57. 53	31. 37
6	8. 4. 14. 6	8. 10. 44. 3	3. 8. 48.	57. 8	31. 12
7	8. 17. 9. 54	8. 23. 31. 46	3. 57. 19.	56. 29	30. 51
8	8. 29. 50. 27	9. 6. 6. 52	4. 33. 14.	55. 52	30. 31
9	9. 12. 20. 38	9. 18. 31. 33	4. 55. 28.	55. 20	30. 13
10	9. 24. 39. 54	10. 0. 45. 33	5. 3. 27.	54. 54	29. 59
11	10. 6. 49. 25	10. 12. 52. 32	4. 57. 31.	54. 34	29. 48
12	10. 18. 54. 6	10. 24. 53. 20	4. 38. 25.	54. 18	29. 39
13	11. 0. 51. 0	11. 6. 47. 33	4. 7. 7.	54. 6	29. 33
14	11. 12. 43. 4	11. 18. 37. 43	3. 25. 10.	54. 2	29. 31
15	11. 24. 31. 45	0. 0. 25. 13	2. 34. 23.	54. 1	29. 30
16	0. 6. 18. 47	0. 12. 13. 3	1. 36. 56.	54. 9	29. 34
17	0. 18. 8. 19	0. 24. 4. 52	0. 35. 9.	54. 13	29. 37
18	1. 0. 3. 23	1. 6. 4. 25	0. 28. 52.	54. 46	29. 55
19	1. 12. 8. 40	1. 18. 16. 53	1. 32. 39.	55. 18	30. 12
20	1. 24. 29. 34	2. 0. 47. 17	2. 33. 30.	55. 57	30. 33
21	2. 7. 10. 39	2. 13. 40. 6	3. 28. 35.	56. 45	31. 0
22	2. 20. 16. 27	2. 26. 59. 44	4. 14. 34.	57. 39	31. 29
23	3. 3. 50. 35	3. 10. 49. 6	4. 48. 4.	58. 36	32. 0
24	3. 17. 54. 56	3. 25. 7. 54	5. 5. 44.	59. 32	32. 31
25	4. 2. 27. 30	4. 9. 53. 38	5. 4. 44.	60. 23	32. 59
26	4. 17. 24. 44	4. 24. 59. 36	4. 43. 18.	61. 2	33. 20
27	5. 2. 37. 4	5. 10. 16. 2	4. 1. 31.	61. 24	33. 32
28	5. 17. 54. 58	5. 25. 31. 7	3. 2. 16.	61. 28	33. 35

Jours du Mois.	Jours de la Lune	PASSAGE de la LUNE au Mérid.	DÉCLIN. de la LUNE.	OBSERVATIONS à faire dans le mois de Février.
		H. M.	D. M.	
1	19	2. 25	4. 41.	1. $\epsilon \beta \mu$ 11 ^h 0' mat... $\eta \mu$ 11 ^h soir. 2. $\epsilon \gamma \mu$ 4 ^h 20' du matin. 3. π dans les limites de ses satellites, durées de leurs éclipses les plus petites... \odot dans le parallèle de <i>Sirius</i> ... $\epsilon \alpha \mu$ 5 ^h 30' matin. 4. $\epsilon \tau \mu$ 5 ^h 30' mat... $\epsilon \Delta$ 7 ^h 45' soir. 5. $\beta \mu \chi$ dist. 40'... $\epsilon \Delta$ 6 ^h mat. 6. $\epsilon \delta \mu$ 2 ^h 30' m... $\alpha \mu$ 4 ^h 7' soir. 8. $\epsilon \gamma \rightarrow$ 8 ^h mat... $\delta \rightarrow$ 2 ^h 20' soir. 9. $\phi \rightarrow$ 1 ^h mat... σ 5 ^h matin. 10. $\odot \square \rightarrow$ 8 ^h matin. 11. $\epsilon \psi \chi$ 5 ^h mat... $\epsilon \phi \chi$ 9 ^h soir. 12. $\epsilon \epsilon \chi$ 7 ^h 15' m... $\epsilon \chi \chi$ 10 ^h 15' mat 14. $\epsilon \psi \approx$ 1 ^h 15' soir. 15. $\epsilon \sigma$ 11 ^h 43' f... π périh. & apogée. 17. $\epsilon \beta$ 5 ^h 6' soir... $\zeta \chi$ 9 ^h mat. 18. $\odot \epsilon \chi$ 8 ^h 15' f... $\epsilon \pi$ 10 ^h 36' f. 19. $\epsilon O \pi$ 8 ^h mat... $\delta \pi$ 10 ^h 30' soir. 20. ϵ Pleyades 4 ^h 30' soir. 21. $\epsilon \chi \phi$ 7 ^h 30' m... $\nu \phi$ 8 ^h 15' m... $\phi \epsilon \rightarrow$ distance 2'. 22. \odot parall. $\alpha \mu$... $\epsilon \beta \phi$ 9 ^h 45' m. 23. $\epsilon \epsilon \chi$ 4 ^h 15' f... 24. $\epsilon \omega \epsilon$ 9 ^h 15' f. 26. \odot parall. de <i>Rigel</i> ... $\epsilon \eta \delta$ 11 ^h 30' f. 27. ϵ périhélie δ 5 ^h 40' soir. 28. $\epsilon \chi \delta$ 1 ^h 30' mat... $\sigma \delta$ 8 ^h 30' m... $\beta \mu$ 9 ^h 30' soir.
2	20	3. 15	2. 10.	
3	21	4. 3	8. 48.	
4	22	4. 54	14. 50.	
5	23	5. 44	20. 0.	
6	24	6. 34	24. 0.	B. Australe. 7. 25 8. 26 9. 27 10. 28 11. 29 12. 1 13. 2 14. 3 15. 4 16. 5 17. 6 18. 7 19. 8 20. 9 21. 10 22. 11 23. 12 24. 13 25. 14 26. 15 27. 16 28. 17
7	25	7. 28	26. 46.	
8	26	8. 24	28. 0.	
9	27	9. 17	27. 50.	
10	28	10. 10	26. 13.	
11	29	11. 0	23. 35.	Boreale. 1. 0. 2. 10. 3. 20. 4. 30. 5. 40. 6. 50. 7. 0. 8. 10. 9. 20. 10. 30. 11. 40. 12. 50. 13. 0. 14. 10. 15. 20. 16. 30. 17. 40. 18. 50. 19. 0. 20. 10. 21. 20. 22. 30. 23. 40. 24. 50. 25. 0. 26. 10. 27. 20. 28. 30.
12	1	11. 48	19. 37.	
13	2	0. 31	15. 3.	
14	3	1. 12	9. 59.	
15	4	1. 51	4. 33.	
16	5	2. 30	1. 0.	1. 0. 2. 10. 3. 20. 4. 30. 5. 40. 6. 50. 7. 0. 8. 10. 9. 20. 10. 30. 11. 40. 12. 50. 13. 0. 14. 10. 15. 20. 16. 30. 17. 40. 18. 50. 19. 0. 20. 10. 21. 20. 22. 30. 23. 40. 24. 50. 25. 0. 26. 10. 27. 20. 28. 30.
17	6	3. 10	6. 34.	
18	7	3. 51	12. 0.	
19	8	4. 34	17. 2.	
20	9	5. 22	21. 8.	
21	10	6. 14	25. 14.	2. 10. 3. 20. 4. 30. 5. 40. 6. 50. 7. 0. 8. 10. 9. 20. 10. 30. 11. 40. 12. 50. 13. 0. 14. 10. 15. 20. 16. 30. 17. 40. 18. 50. 19. 0. 20. 10. 21. 20. 22. 30. 23. 40. 24. 50. 25. 0. 26. 10. 27. 20. 28. 30.
22	11	7. 11	27. 29.	
23	12	8. 11	28. 13.	
24	13	9. 13	27. 16.	
25	14	10. 15	24. 32.	
26	15	11. 13	20. 8.	2. 10. 3. 20. 4. 30. 5. 40. 6. 50. 7. 0. 8. 10. 9. 20. 10. 30. 11. 40. 12. 50. 13. 0. 14. 10. 15. 20. 16. 30. 17. 40. 18. 50. 19. 0. 20. 10. 21. 20. 22. 30. 23. 40. 24. 50. 25. 0. 26. 10. 27. 20. 28. 30.
27	16	Matin.	14. 26.	
28	17	0. 9	7. 40.	

PHASES DE LA LUNE.

D. Q. le 5 à 4^h 0' 0" matin.
N. L. le 12 à 10. 24. 0 soir.
P. Q. le 21 à 1. 58. 0 mat.
P. L. le 27 à 10. 30. 0 soir.

JOURS.	LEVER des PLANETES.	PASSAGE au MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET	LONGITUDE des PLANETES.			LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON
	H. M.	H. M.	H. M.	S.	D.	M.	D. M.	D. M.

SATURNE. ♄								
1	10. 36	4. 15	9. 54	0.	19.	26	2. 25. A.	5. 23. B.
7	10. 16	3. 53	9. 30	0.	19.	54	2. 24.	5. 36.
13	9. 54	3. 31	9. 8	0.	20.	14	2. 22.	5. 48.
19	9. 34	3. 10	8. 46	0.	20.	56	2. 21.	6. 1.
25	9. 15	2. 50	8. 25	0.	21.	31	2. 20.	6. 14.

JUPITER. ♃								
1	10. 8	5. 5	0. 2	1.	3.	2	1. 4. A.	11. 35. B
7	9. 45	4. 44	11. 43	1.	3.	47	1. 3.	11. 51.
13	9. 23	4. 24	11. 25	1.	4.	35	1. 1.	12. 9.
19	9. 2	4. 4	11. 6	1.	5.	30	1. 0.	12. 28.
25	8. 40	3. 44	10. 48	1.	6.	32	0. 58.	12. 50.

MARS. ♂								
1	8. 41	2. 21	8. 1	11.	19.	10	0. 42. A.	4. 58. A.
7	8. 23	2. 13	8. 3	11.	23.	46	0. 38.	3. 3.
13	8. 9	2. 7	8. 5	11.	28.	22	0. 34.	1. 10.
19	7. 55	2. 1	8. 7	0.	2.	56	0. 30.	0. 43. B.
25	8. 3	1. 55	7. 47	0.	7.	25	0. 26.	2. 32.

VENUS. ♀								
1	2. 40	9. 59	5. 18	9.	14.	7	7. 1. B.	15. 45 A.
7	2. 15	9. 36	4. 55	9.	14.	45	6. 41.	16. 1.
13	2. 0	9. 21	4. 42	9.	16.	44	6. 8.	16. 20.
19	1. 48	9. 11	4. 36	9.	19.	43	5. 29.	16. 36.
25	1. 38	9. 4	4. 28	9.	23.	34	4. 46.	16. 43.

MERCURE. ☿								
1	5. 25	0. 43	8. 1	10.	22.	42	1. 35. A.	15. 28. A.
7	6. 3	0. 58	7. 53	11.	3.	19	0. 46.	11. 1.
13	6. 33	1. 6	7. 39	11.	12.	17	0. 29. B.	6. 31.
19	6. 46	1. 2	7. 20	11.	17.	59	1. 59.	2. 56.
25	6. 28	0. 38	6. 50	11.	18.	14	3. 17.	1. 39.

J O U R	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nœud de la LUNE
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 7,8	32. 29,8	2. 32,1	4,993841	0. 27. 6
7	1. 7,3	32. 27,7	2. 31,6	4,994297	0. 26. 46
13	1. 6,5	32. 25,4	2. 31,4	4,994814	0. 26. 26
19	1. 6,0	32. 22,9	2. 31,0	4,995387	0. 26. 6
25	1. 5,2	32. 20,1	2. 30,6	4,996009	0. 25. 47

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.					
I. SAT.			II. SAT.		
Émerfions.					
J.	H.	M. S.	J.	H.	M. S.
2	9.	57. 40 M.	2	6.*	41. 18 S. I.
4	4. 26. 24 M.		2	9.*	15. 56 S.É.
5	10.*	55. 10 S.	6	7.	59. 43 M. I.
7	5. 23. 58 S.		6	10	34. 21 M.É.
9	11. 52. 50 M.		9	9.*	18. 11 S. I.
11	6. 21. 44 M.		9	11*	52. 49 S.É.
13	0. 50. 38 M.		13	10	37. 50 M. I.
14	7.*	19. 38 S.	13	1.	11. 28 S.É.
16	1. 48. 43 S.		17	2.	30. 11 S.É.
18	8. 17. 48 M.		20	3.	49. 2 S.É.
20	2. 46. 53 M.		24	5.	7. 53 S.É.
21	9.*	15. 58 S.	27	6.*	26. 43 S.É.
23	3. 45. 4 S.				
25	8. 14. 14 M.				
27	4. 43. 28 M.				
28	11.*	12. 48 S.			

III. SAT.		
J.	H.	M. S.
1	9.*	37. 50 S. I.
1	11.*	1. 50 S.É.
9	1. 40.	0 M. I.
9	3. 3. 50	M.É.
16	5. 42. 14	M. I.
16	7. 5. 54	M.É.
23	9. 45. 21	M. I.
23	11. 8. 55	M.É.

IV. SAT.		
Conjonctions.		
8	9. 45. S.	inf.
15	6. 54. M.	sup.
23	4. 3. S.	sup.

M A R S.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépuf- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1 Mar. S. Aubin.	4. 46	6. 32.	5. 29.	7. 15.	7. 57	7. 40.
2 Me. 5 Pl. de N. S.	4. 44.	6. 30.	5. 30.	7. 17.	9. 21.	7. 52.
3 Jeu. S. Camille.	4. 43.	6. 29.	5. 32.	7. 18.	10. 44.	8. 7.
4 Ve. S. Cafimir.	4. 41.	6. 27.	5. 34.	7. 20.	Matin.	8. 26.
5 Sa. S. Virgille.	4. 39.	6. 25.	5. 36.	7. 22.	0. 6.	8. 52.
6 <i>Dimanche Oculi.</i>	4. 37.	6. 23.	5. 38.	7. 24.	1. 24.	9. 22.
7 Lu. S. Th. d'A.	4. 35.	6. 21.	5. 39.	7. 26.	2. 36.	10. 2.
8 Ma S. Jean de D.	4. 34.	6. 20.	5. 41.	7. 27.	3. 40.	10. 48.
9 Me. S ^c François.	4. 32.	6. 18.	5. 43.	7. 29.	4. 25.	11. 50.
10 Jeu. S. Doctro.	4. 30.	6. 16.	5. 46.	7. 31.	5. 3.	0. 54.
11 Ve. 40 Martirs.	4. 28.	6. 14.	5. 47.	7. 33.	5. 32.	1. 58.
12 Sa. S. Grégoire.	4. 26.	6. 12.	5. 48.	7. 35.	5. 52.	3. 7.
13 <i>Dim. Lactare.</i>	4. 24.	6. 11.	5. 50.	7. 37.	6. 6.	4. 20.
14 Lu. S ^c Mathild.	4. 22.	6. 9.	5. 52.	7. 39.	6. 16.	5. 32.
15 Mar. S. Longin.	4. 20.	6. 7.	5. 54.	7. 41.	6. 24.	6. 44.
16 Me. S. Abraham.	4. 18.	6. 5.	5. 56.	7. 43.	6. 32.	7. 58.
17 Jeu. S ^c Gertrude.	4. 16.	6. 3.	5. 58.	7. 45.	6. 41.	9. 8.
18 Ve. S. Alexand.	4. 14.	6. 2.	6. 59.	7. 47.	6. 55.	10. 20.
19 Sam. S. Joseph.	4. 12.	6. 0.	6. 1.	7. 49.	7. 17.	11. 32.
20 <i>Dim. Judica.</i>	4. 10.	5. 58.	6. 3.	7. 51.	7. 50.	Matin.
21 Lu. S. Benoît.	4. 8.	5. 56.	6. 5.	7. 53.	8. 28.	0. 40.
22 Ma. S. Paul Év.	4. 6.	5. 54.	6. 7.	7. 55.	9. 20.	1. 50.
23 Mer. S. Eufèbe.	4. 4.	5. 53.	6. 8.	7. 57.	10. 32.	2. 55.
24 Jeu. S ^c Cat. de S.	4. 2.	5. 51.	6. 10.	7. 59.	11. 47.	3. 45.
25 Ve. <i>Ann. N. D.</i>	4. 0.	5. 49.	6. 12.	8. 1.	1. 10.	4. 25.
26 Sam. S. Rupert.	3. 58.	5. 47.	6. 14.	8. 3.	2. 34.	4. 58.
27 <i>Dim. Rameaux.</i>	3. 55.	5. 45.	6. 16.	8. 6.	4. 2.	5. 22.
28 Lu. S. Gôntran.	3. 53.	5. 44.	6. 17.	8. 8.	5. 31.	5. 38.
29 Ma. S. Eustase.	3. 51.	5. 42.	6. 19.	8. 10.	7. 0.	5. 55.
30 Mer. S. Rieule.	3. 49.	5. 40.	6. 21.	8. 12.	8. 30.	6. 10.
31 Jeu. S ^c Bibiane.	3. 47.	5. 38.	6. 23.	8. 14.	9. 55.	6. 30.

Jours croissent du 1 au 31 de 54' le matin, & de 56' le soir,

JOURS	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. Aurale.	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai	Différ.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	11. 10. 41. 37	7. 34. 3	1. 11. 16	0. 12. 39,5	12,5
2	11. 11. 41. 40	7. 11. 13	1. 7. 32	0. 12. 27,0	12,9
3	11. 12. 41. 43	6. 48. 18	1. 3. 47	0. 12. 14,1	13,3
4	11. 13. 41. 42	6. 25. 15	1. 0. 4	0. 12. 0,8	13,9
5	11. 14. 41. 40	6. 2. 7	0. 56. 19	0. 11. 46,9	14,2
6	11. 15. 41. 36	5. 38. 54	0. 52. 39	0. 11. 32,7	14,7
7	11. 16. 41. 30	5. 15. 37	0. 48. 58	0. 11. 18,0	14,9
8	11. 17. 41. 26	4. 52. 17	0. 45. 16	0. 11. 3,1	15,4
9	11. 18. 41. 19	4. 28. 52	0. 41. 35	0. 10. 47,7	15,5
10	11. 19. 41. 9	4. 5. 22	0. 37. 55	0. 10. 32,2	15,8
11	11. 20. 40. 57	3. 41. 53	0. 34. 14	0. 10. 16,4	16,7
12	11. 21. 40. 44	3. 18. 18	0. 30. 34	0. 9. 59,7	16,6
13	11. 22. 40. 29	2. 54. 41	0. 26. 54	0. 9. 43,1	16,9
14	11. 23. 40. 12	2. 31. 3	0. 23. 18	0. 9. 26,2	17,1
15	11. 24. 39. 53	2. 7. 23	0. 19. 35	0. 9. 9,1	17,4
16	11. 25. 39. 32	1. 43. 41	0. 15. 47	0. 8. 51,7	17,5
17	11. 26. 39. 8	1. 19. 58	0. 12. 15	0. 8. 34,2	17,9
18	11. 27. 38. 42	0. 56. 17	0. 8. 38	0. 8. 16,3	17,9
19	11. 28. 38. 13	0. 32. 36	0. 5. 0	0. 7. 58,4	18,3
20	11. 29. 37. 43	0. 8. 54	0. 1. 21	0. 7. 40,1	18,1
Boréale.					
21	0. 0. 37. 11	0. 14. 48	23. 57. 43	0. 7. 22,0	18,3
22	0. 1. 36. 38	0. 38. 29	23. 54. 6	0. 7. 3,7	18,5
23	0. 2. 36. 2	1. 2. 8	23. 50. 28	0. 6. 45,2	18,3
24	0. 3. 35. 23	1. 25. 45	23. 46. 49	0. 6. 26,9	18,8
25	0. 4. 34. 42	1. 49. 19	23. 43. 11	0. 6. 8,1	18,6
26	0. 5. 33. 58	2. 12. 51	23. 39. 34	0. 5. 49,5	18,8
27	0. 6. 33. 11	2. 36. 19	23. 35. 56	0. 5. 30,7	18,7
28	0. 7. 32. 22	2. 59. 44	23. 32. 18	0. 5. 12,0	18,8
29	0. 8. 31. 30	3. 23. 6	23. 28. 40	0. 4. 53,2	18,6
30	0. 9. 30. 39	3. 46. 26	23. 25. 2	0. 4. 34,6	18,7
31	0. 10. 29. 45	4. 9. 42	23. 21. 24	0. 4. 15,9	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL- LAXE horizont	D I A M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	6. 3. 7. 6	6. 10. 37. 59	1. 50. 16.	61. 13	33. 26
2	6. 18. 4. 14	6. 25. 24. 47	0. 31. 18.	60. 42	33. 9
3	7. 2. 39. 24	7. 9. 47. 24	0. 47. 43.	59. 58	32. 45
4	7. 16. 48. 54	7. 23. 43. 38	1. 58. 38.	59. 3	32. 15
5	8. 0. 31. 58	8. 7. 14. 1	3. 6. 24.	58. 9	31. 46
6	8. 13. 50. 11	8. 20. 20. 39	3. 58. 52.	57. 14	31. 16
7	8. 26. 45. 58	9. 3. 6. 29	4. 37. 37.	56. 23	30. 48
8	9. 9. 22. 39	9. 15. 35. 4	5. 2. 1.	55. 42	30. 25
9	9. 21. 44. 5	9. 27. 50. 5	5. 11. 36.	55. 7	30. 6
10	10. 3. 53. 29	10. 9. 54. 42	5. 7. 0.	54. 39	29. 51
11	10. 15. 54. 3	10. 21. 51. 52	4. 48. 59.	54. 19	29. 40
12	10. 27. 48. 30	11. 3. 44. 20	4. 18. 34.	54. 6	29. 33
13	11. 9. 39. 29	11. 15. 34. 4	3. 37. 1.	54. 0	29. 30
14	11. 21. 28. 23	11. 27. 22. 48	2. 46. 8.	53. 58	29. 28
15	0. 3. 17. 21	0. 9. 12. 7	1. 48. 10.	54. 1	29. 30
16	0. 15. 7. 31	0. 21. 3. 50	0. 45. 11.	54. 13	29. 36
17	0. 27. 1. 39	1. 3. 1. 43	0. 19. 1.	54. 28	29. 45
18	1. 9. 3. 54	1. 15. 7. 58	1. 25. 18.	55. 1	30. 3
19	1. 21. 14. 52	1. 27. 25. 21	2. 27. 33.	55. 16	30. 11
20	2. 3. 39. 40	2. 9. 58. 15	3. 24. 8.	55. 57	30. 33
21	2. 16. 21. 25	2. 22. 50. 6	4. 12. 6.	56. 38	30. 56
22	2. 29. 24. 15	3. 6. 4. 37	4. 48. 27.	57. 26	31. 22
23	3. 12. 51. 6	3. 19. 43. 46	5. 10. 29.	58. 17	31. 50
24	3. 26. 42. 54	4. 3. 49. 2	5. 15. 17.	59. 12	32. 20
25	4. 11. 1. 30	4. 18. 20. 14	5. 1. 2.	60. 0	32. 46
26	4. 25. 44. 2	5. 3. 11. 54	4. 27. 0.	60. 44	33. 10
27	5. 10. 43. 11	5. 18. 17. 29	3. 34. 5.	61. 11	33. 25
28	5. 25. 53. 1	6. 3. 28. 52	2. 25. 51.	61. 23	33. 32
29	6. 11. 3. 44	6. 18. 36. 16	1. 6. 41.	61. 18	33. 29
30	6. 26. 5. 32	7. 3. 30. 17	0. 15. 46.	60. 52	33. 15
31	7. 10. 50. 1	7. 18. 3. 46	1. 36. 2.	60. 12	32. 53

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.	OBSERVATIONS à faire pendant le mois de Mars.
		H.	M.	D. M.	
1	18	1.	2	0. 32.	B. Australe.
2	19	1.	55	6. 30.	
3	20	2.	45	13. 2.	
4	21	3.	37	18. 42.	
5	22	4.	31	23. 13.	
6	23	5.	26	26. 22.	B. Australe.
7	24	6.	21	28. 2.	
8	25	7.	16	28. 10.	
9	26	8.	11	26. 50.	
10	27	9.	3	24. 4.	
11	28	9.	50	20. 50.	B. Australe.
12	29	10.	34	16. 20.	
13	30	11.	17	11. 23.	
14	1	11.	56	5. 58.	
15	2	0. 53	5	0. 19.	
16	3	1. 5	14	5. 15.	B. Australe.
17	4	1.	55	10. 46.	
18	5	2.	38	15. 54.	
19	6	3.	25	20. 21.	
20	7	4.	13	24. 31.	
21	8	5.	7	27. 0.	B. Australe.
22	9	6.	5	28. 15.	
23	10	7.	6	28. 0.	
24	11	8.	5	25. 44.	
25	12	9.	4	22. 13.	
26	13	9.	59	17. 5.	B. Australe.
27	14	10.	53	10. 47.	
28	15	11.	45	3. 45.	
29	16	Matin.		3. 20.	
30	17	0.	39	10. 18.	
31	18	1.	31	16. 35.	

OBSERVATIONS
à faire
pendant le mois de Mars.

Jours.

1. C n m 9^h 40' mat... γ m 6^h 30' soir.
4. C 1 Δ 2^h 20' f. 5. ε dans la moy. dist.
- C d m 10^h mat... σ m 7^h 30' soir...
- α m 10^h 38' f. 6. C γ → 2^h 15' f.
7. C d → 9^h f. 8. C φ → 9^h 45' mat...
- ζ → 2^h 15' soir... τ → 4^h 30' soir.
9. C □ → 2^h 30' f. 10. φ * ζ dist. 7'.
11. φ τ ζ dist. 16'... C χ ζ 0^h 30' m...
- φ ζ 3^h 1/2 m. 12. C ε ζ 2^h f... χ ζ 5^h f.
13. C apogée * ζ 4^h 45' mat.
14. C τ = 3^h mat... les 3 ↓ = 8^h soir.
15. ☉ parall. ζ Orion qui passe à 5^h 48' f.
16. ☉ parall. ε Orion qui passe à 5^h 39' f...
- C ζ χ 3^h f. 17. C σ 2^h m... O γ 6^h m.
18. C π γ 5^h soir... ρ γ 8^h soir.
19. σ σ b dist. 2^h... C d γ 4^h mat...
- ζ γ 6^h m... τ γ 9^h 30' mat. Pléiades
- 8^h 40' f... ☉ par. d Orion 5^h 24'.
20. ☉ en γ 8^h 50' f. PRINTEMPS.
21. C β γ 4^h 45' f. 22. π σ γ dist. 25'...
- C x η 1^h f. 23. C ε η 0^h 15' m...
- η 4^h f... υ η 8^h f. b o x dist. 37'.
24. C ω σ 5^h 30' mat... ↓ σ 8^h 30' mat.
25. C 2 ε 9^h 30' m. 26. C η q 9^h 30' m.
27. ε λ ζ dist. 35'... C p r 10^h 45' m.
28. γ λ ζ dist. 29'... C β m 8^h 45' mat.
30. C α m 3^h mat... ε aphélie.
31. C α Δ 2^h 30' f... 1 Δ 1^h 15' soir.

PHASES DE LA LUNE.

- D. Q. le 6 à 4^h 20' 00' f.
N. L. le 14 à 5. 0. 0 f.
P. Q. le 22 à 3. 50. 0 f.
P. L. le 29 à 7. 40. 0 m.

Jours.	LEVER des PLANETES.	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.
SATURNE. ♄						
1	9. 3 ³⁶	2. 36	8. 9 ³⁶	0. 22. 0	2. 19. A.	6. 26. B.
7	8. 43 ³⁶	2. 16	7. 49 ³⁶	0. 22. 38	2. 18.	6. 40.
13	8. 16	1. 47 ³⁶	7. 18	0. 23. 17	2. 18.	6. 56.
19	8. 8	1. 38	7. 8	0. 23. 59	2. 17.	7. 12.
25	7. 49	1. 19	6. 49	0. 24. 42	2. 16.	7. 24.
JUPITER. ♃						
1	8. 26 ³⁶	3. 32	10. 38 ³⁶	1. 7. 14	0. 57. A.	13. 6. B.
7	8. 8	3. 15 ³⁶	10. 22 ³⁶	1. 8. 21	0. 56.	13. 28.
13	7. 49	2. 58 ³⁶	10. 7	1. 9. 31	0. 55.	13. 52.
19	7. 29	2. 40	9. 51	1. 10. 43	0. 54.	14. 15.
25	7. 10	2. 23	9. 36	1. 11. 58	0. 53.	14. 38.
MARS. ♂						
1	7. 29 ³⁶	1. 50	8. 11 ³⁶	0. 10. 29	0. 22. A.	3. 50. B.
7	7. 16 ³⁶	1. 45	8. 14 ³⁶	0. 14. 59	0. 17.	5. 39.
13	7. 2	1. 40	8. 18	0. 19. 27	0. 12.	7. 26.
19	6. 49	1. 35	8. 21	0. 23. 52	0. 8.	9. 9.
25	6. 36	1. 30	8. 24	0. 28. 18	0. 4.	10. 50.
VENUS. ♀						
1	1. 37 ³⁶	9. 1	4. 25 ³⁶	9. 26. 29	4. 18. B.	16. 40. A.
7	1. 38 ³⁶	9. 0	4. 22 ³⁶	10. 1. 18	3. 35.	16. 23.
13	1. 41	9. 0	4. 19	10. 6. 39	2. 53.	15. 56.
19	1. 47	9. 2	4. 17	10. 12. 13	2. 11.	15. 4.
25	1. 54	9. 4	4. 14	10. 18. 5	1. 32.	13. 57.
MERCURE. ☿ inf. le 3. ♄						
1	5. 51 ³⁶	0. 5. 13	6. 21 ³⁶	11. 15. 39	3. 40. B.	2. 17. A.
7	5. 2 ³⁶	11. 29	5. 54 ³⁶	11. 9. 47	3. 15.	4. 54.
13	4. 13	10. 54	5. 31	11. 5. 39	1. 58.	7. 38.
19	3. 43	10. 32	5. 17	11. 5. 10	0. 30.	9. 10.
25	3. 33	10. 21	5. 7	11. 7. 45	0. 46. A.	9. 23.

Jours.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I F U du nœud de la LUNE.
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 5,0	32. 18,1	2. 30,2	4,996445	0. 25. 34
7	1. 4,6	32. 15,1	2. 29,7	4,997134	0. 25. 14
13	1. 4,3	32. 11,9	2. 29,3	4,997845	0. 24. 55
19	1. 4,1	32. 8,6	2. 28,8	4,998583	0. 24. 35
25	1. 4,0	32. 5,3	2. 28,3	4,999332	0. 24. 16

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

I. SAT.			II. SAT.			III. SAT.		
J.	Émerfions.		J.	H. M. S.		J.	H. M. S.	
	H.	M. S.		H.	M. S.		H.	M. S.
2	5.	44. 7 S.	3	7.	45. 40 M.É.	2	1. 48.	17 S. I.
4	0.	11. 26 S.	6	6.*	36. dout. S. I.	2	3. 11.	57 S.É.
6	6.	40. 44 M.	6	9.*	4. 45 S.É.	9	5. 51.	33 S. I.
8	1.	10. 2 M.	10	10.	23. 53 M.É.	9	7.*	15. 41 S.É.
9	7.*	39. 24 S.	13	11.	43. 2 S.É.	16	9.*	50. 0 S. I.
11	2.	8. 47 S.	17	1.	2. 12 S.É.	16	11. 18.	50 S.É.
13	8.	38. 11 M.	21	2.	21. 22 S.É.	24	3. 23.	20 M.É.
15	3.	7. 35 M.	24	3.	40. 30 S.É.	31	7. 28.	1 M.É.
16	9.*	37. 0 S.	28	4.	59. 35 M.É.			
18	4.	6. 25 S.	31	6.	18. 36 S.É.			
20	8.	35. 51 M.						
22	5.	7. 17 M.						
23	11.	34. 43 S.						
25	6.	4. 9 S.						
27	0.	33. 36 S.						
29	7.	3. 4 M.						
31	1.	32. 32 M.						
						IV. SAT.		
						Conjonctions.		
						4	1. 13.	M. sup.
						12	10. 23.	M. inf.
						20	7.*	34. S. sup.
						29	4. 44.	M. inf.

JOURS.	A V R I L.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépul- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	<i>Vendredi Saint.</i>	3. 45.	5. 36.	6. 25.	8. 16.	11. 518.	6. 55.
2	Sa. S. Fr. de P.	3. 43.	5. 35.	6. 26.	8. 18.	Matin.	7. 25.
3	<i>D. PASQUES.</i>	3. 40.	5. 33.	6. 28.	8. 21.	0. 32.	8. 3.
4	Lun. S. Ambr.	3. 38.	5. 31.	6. 30.	8. 23.	1. 40.	8. 50.
5	Ma. S. Vinc. F.	3. 36.	5. 29.	6. 32.	8. 25.	2. 34.	9. 48.
6	Me. S. Guillau.	3. 34.	5. 28.	6. 33.	8. 27.	3. 20.	10. 44.
7	Jeu. S. Hegeſip.	3. 31.	5. 26.	6. 35.	8. 30.	3. 50.	11. 53.
8	Ve. S. Denys E.	3. 29.	5. 24.	6. 37.	8. 32.	4. 10.	1. 3.
9	Sa. S. Procope.	3. 27.	5. 22.	6. 38.	8. 34.	4. 25.	2. 15.
10	<i>Dim. Quafimodo</i>	3. 24.	5. 20.	6. 40.	8. 37.	4. 38.	3. 28.
11	Lu. S. Leon P.	3. 22.	5. 19.	6. 42.	8. 39.	4. 43.	4. 43.
12	Mar. S. Jules P.	3. 19.	5. 17.	6. 44.	8. 42.	4. 48.	5. 58.
13	Me. N. D. de P.	3. 17.	5. 15.	6. 46.	8. 44.	4. 54.	7. 10.
14	Jeu. S. Tiburce	3. 15.	5. 13.	6. 47.	8. 46.	5. 7.	8. 22.
15	Ve. S. Paterne.	3. 12.	5. 12.	6. 49.	8. 49.	5. 25.	9. 35.
16	Sa. S. Fructua.	3. 10.	5. 10.	6. 51.	8. 51.	6. 0.	10. 47.
17	<i>Dim. S. Anicet</i>	3. 8.	5. 8.	6. 53.	8. 53.	6. 32.	11. 55.
18	Lu. S. Apollon.	3. 5.	5. 7.	6. 54.	8. 56.	7. 24.	Matin.
19	Ma. S. Garnier.	3. 3.	5. 5.	6. 56.	8. 58.	8. 28.	1. 0.
20	Me. S. Marcelin.	3. 0.	5. 3.	6. 58.	9. 1.	9. 42.	1. 48.
21	Jeu. S. Anſelme	2. 58.	5. 1.	6. 59.	9. 4.	11. 0.	2. 28.
22	Ve. S ^e Opport.	2. 56.	5. 0.	7. 1.	9. 6.	0. 521.	3. 5.
23	Sam. S. George	2. 53.	4. 58.	7. 3.	9. 9.	1. 545.	3. 32.
24	<i>Dim. S. Robert</i>	2. 50.	4. 56.	7. 4.	9. 12.	3. 10.	3. 52.
25	Lu. S. Marc <i>abſt.</i>	2. 48.	4. 55.	7. 6.	9. 14.	4. 35.	4. 10.
26	Mar. S. Clet P.	2. 45.	4. 53.	7. 8.	9. 17.	5. 58.	4. 25.
27	Me. S. Policarp	2. 43.	4. 52.	7. 9.	9. 19.	7. 20.	4. 40.
28	Jeu. S. Vital M.	2. 40.	4. 50.	7. 11.	9. 22.	8. 40.	4. 58.
29	Ve. S ^e Marie E.	2. 37.	4. 48.	7. 13.	9. 25.	10. 0.	5. 24.
30	Sa. S. Eutrope.	2. 35.	4. 46.	7. 14.	9. 28.	11. 12.	5. 55.

Jours croiſſent du 1 au 30 de 50' le matin, & de 45' le ſoir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. <i>Boréale.</i>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Différ.
	<i>S. D. M. S.</i>	<i>D. M. S.</i>	<i>H. M. S.</i>	<i>H. M. S.</i>	<i>Sec.</i>
1	0. 11. 28. 50	4. 32. 53	23. 17. 47	0. 3. 57,9	18,8
2	0. 12. 27. 52	4. 55. 58	23. 14. 9	0. 3. 39,1	18,3
3	0. 13. 26. 52	5. 18. 57	23. 10. 31	0. 3. 20,8	18,1
4	0. 14. 25. 51	5. 41. 51	23. 6. 52	0. 3. 2,7	18,0
5	0. 15. 24. 47	6. 4. 38	23. 3. 13	0. 2. 44,7	17,7
6	0. 16. 23. 40	6. 27. 19	22. 59. 34	0. 2. 27,0	17,8
7	0. 17. 22. 30	6. 49. 54	22. 55. 56	0. 2. 9,2	17,4
8	0. 18. 21. 21	7. 12. 22	22. 52. 17	0. 1. 51,8	17,0
9	0. 19. 20. 10	7. 34. 43	22. 48. 38	0. 1. 34,8	16,6
10	0. 20. 18. 58	7. 56. 57	22. 44. 58	0. 1. 18,2	16,3
11	0. 21. 17. 44	8. 19. 3	22. 41. 18	0. 1. 1,9	16,3
12	0. 22. 16. 28	8. 41. 0	22. 37. 37	0. 0. 45,6	15,8
13	0. 23. 15. 10	9. 2. 50	22. 33. 57	0. 0. 29,8	15,6
14	0. 24. 13. 51	9. 24. 30	22. 30. 16	0. 0. 14,2	15,4
15	0. 25. 12. 32	9. 46. 2	22. 26. 35	11. 59. 58,8	14,7
16	0. 26. 11. 9	10. 7. 22	22. 22. 54	11. 59. 44,1	14,7
17	0. 27. 9. 43	10. 28. 32	22. 19. 11	11. 59. 29,4	14,3
18	0. 28. 8. 16	10. 49. 32	22. 15. 28	11. 59. 15,1	13,8
19	0. 29. 6. 46	11. 10. 23	22. 12. 46	11. 59. 1,3	13,2
20	1. 0. 5. 14	11. 31. 3	22. 8. 2	11. 58. 48,1	12,8
21	1. 1. 3. 39	11. 51. 32	22. 4. 19	11. 58. 35,3	12,4
22	1. 2. 2. 3	12. 11. 47	22. 0. 35	11. 58. 22,9	11,9
23	1. 3. 0. 26	12. 31. 50	21. 56. 51	11. 58. 11,0	11,5
24	1. 3. 58. 45	12. 51. 42	21. 53. 7	11. 57. 59,5	11,0
25	1. 4. 57. 2	13. 11. 21	21. 49. 21	11. 57. 48,5	10,7
26	1. 5. 55. 17	13. 30. 47	21. 45. 35	11. 57. 37,8	10,0
27	1. 6. 53. 29	13. 50. 0	21. 41. 49	11. 57. 27,8	9,6
28	1. 7. 51. 40	14. 8. 58	21. 38. 2	11. 57. 18,2	9,4
29	1. 8. 49. 50	14. 27. 43	21. 34. 15	11. 55. 8,8	8,7
30	1. 9. 47. 59	14. 46. 15	21. 30. 27	11. 55. 0,1	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL LAXE horizont.	DIA M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	7. 25. 11. 27	8. 2. 12. 46	2. 48. 8.	59. 21	32. 25
2	8. 9. 7. 16	8. 15. 53. 59	3. 48. 8.	58. 23	31. 53
3	8. 22. 34. 4	8. 29. 8. 20	4. 33. 11.	57. 28	31. 23
4	9. 5. 36. 44	9. 11. 59. 15	5. 2. 44.	56. 33	30. 53
5	9. 18. 16. 37	9. 24. 29. 16	5. 16. 28.	55. 45	30. 27
6	10. 0. 37. 48	10. 6. 42. 46	5. 14. 57.	55. 7	30. 6
7	10. 12. 44. 39	10. 18. 43. 51	4. 59. 32.	54. 40	29. 51
8	10. 24. 41. 4	11. 0. 37. 3	4. 31. 19.	54. 20	29. 40
9	11. 6. 31. 56	11. 12. 25. 51	3. 51. 38.	54. 7	29. 33
10	11. 18. 19. 35	11. 24. 13. 52	3. 2. 23.	54. 4	29. 32
11	0. 0. 8. 39	0. 6. 4. 2	2. 5. 5.	54. 7	29. 33
12	0. 12. 0. 25	0. 17. 58. 13	1. 2. 18.	54. 15	29. 38
13	0. 23. 57. 40	0. 29. 59. 8	0. 3. 49.	54. 20	29. 40
14	1. 6. 2. 39	1. 12. 8. 8	1. 10. 4.	54. 48	29. 56
15	1. 18. 16. 7	1. 24. 27. 9	2. 14. 29.	55. 19	30. 13
16	2. 0. 41. 11	2. 6. 58. 13	3. 13. 25.	55. 40	30. 24
17	2. 13. 18. 38	2. 19. 42. 40	4. 3. 50.	56. 13	30. 42
18	2. 26. 10. 41	3. 2. 43. 1	4. 43. 9.	56. 48	31. 1
19	3. 9. 19. 45	3. 16. 1. 1	5. 8. 21.	57. 25	31. 21
20	3. 22. 46. 55	3. 29. 37. 38	5. 17. 39.	58. 6	31. 44
21	4. 6. 33. 10	4. 13. 33. 38	5. 9. 7.	58. 49	32. 8
22	4. 20. 38. 41	4. 27. 48. 9	4. 42. 19.	59. 29	32. 29
23	5. 5. 1. 42	5. 12. 19. 9	3. 57. 6.	60. 4	32. 48
24	5. 19. 39. 44	5. 27. 2. 53	2. 56. 6.	60. 33	33. 4
25	6. 4. 27. 53	6. 11. 54. 9	1. 42. 43.	60. 46	33. 12
26	6. 19. 20. 31	6. 26. 45. 54	0. 22. 0.	60. 46	33. 12
27	7. 4. 9. 33	7. 11. 30. 40	0. 59. 49.	60. 32	33. 4
28	7. 18. 48. 14	7. 26. 1. 1	2. 16. 44.	59. 59	32. 46
29	8. 3. 8. 50	8. 10. 11. 16	3. 23. 14.	59. 15	32. 22
30	8. 17. 7. 49	8. 23. 57. 38	4. 15. 43.	58. 25	31. 54

Jours du Mois.		Jours de la Lune		PASSAGE de la LUNE au Mérid		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire pendant le mois d'Avril.	
				H. M.		D. M.		Jours.	
1	19	2.	24	21.	44.	Austral.	1. \odot \nearrow μ $7^h 15'$ soir.		
2	20	3.	22	25.	32.		2. \odot \nearrow μ $4^h 15'$ m.. \odot α \nearrow $7^h 30'$ m.		
3	21	4.	19	27.	40.		3. \odot \nearrow μ $5^h 0'$ m. \odot α \nearrow $2^h 30'$ m.		
4	22	5.	16	28.	20.		4. \odot parall. Procyon qui passe au mér. à $6^h 32'$ soir... \odot \nearrow μ $4^h 30'$ mat.		
5	23	6.	12	27.	26.		5. \odot \nearrow μ $9^h 15'$ f. 6. \odot \nearrow μ $6^h 30'$ f.		
6	24	7.	5	25.	12.	Horale.	7. \odot \nearrow μ $6^h 30'$ mat... \odot \nearrow μ 10^h mat.		
7	25	7.	55	21.	44.		8. \odot parall. α Orion qui passe à $4^h 34'$ f.		
8	26	8.	41	17.	34.		9. \odot \nearrow μ $9^h 15'$ mat. 10. \odot parall. α aigle qui passe à $6^h 25'$ m.. \odot apogée près des γ \nearrow μ $1^h 45'$ m.. \odot \nearrow μ $2^h 15'$ m.		
9	27	9.	23	12.	44.		11. \odot \nearrow μ $2^h 40'$ m. 12. Écl. de \odot \nearrow μ p. 4.		
10	28	10.	4	7.	26.		13. \odot \nearrow μ 5^h dist. 7^h ... \odot \nearrow μ 5^h dist. $6'$.		
11	29	10.	43	1.	54.	Soir.	15. \odot \nearrow μ 10^h mat... \odot \nearrow μ $1^h 30'$ soir.		
12	30	11.	23	3.	46.		16. \odot près des Pleyades $3^h 20'$ matin.		
13	1	0.	3	9.	20.		17. \odot \nearrow μ $10^h 15'$ f. \odot \nearrow μ 10^h f. \odot \nearrow μ 10^h f.		
14	2	0.	46	14.	40.		18. \odot \nearrow μ 10^h f. \odot \nearrow μ 10^h f. \odot \nearrow μ 10^h f.		
15	3	1.	30	19.	28.		19. \odot dans le \odot $7^h 50'$ m.. \odot \nearrow μ 3^h m.. \odot \nearrow μ $9^h 30'$ mat.. \odot \nearrow μ $9^h 15'$ f.		
16	4	2.	18	23.	30.	Au	20. \odot \nearrow μ $9^h 30'$ mat.. \odot \nearrow μ $9^h 15'$ f.		
17	5	3.	11	26.	28.		21. \odot \nearrow μ $7^h 30'$ m. 22. \odot \nearrow μ $6^h 20'$ f.		
18	6	4.	7	28.	6.		23. \odot \nearrow μ $4^h 45'$ matin.		
19	7	5.	6	28.	14.		24. \odot périgée β \nearrow μ $6^h 45'$ f. \odot parall. de <i>Regulus</i> qui passe à $7^h 48'$ soir.		
20	8	6.	4	26.	42.		25. \odot \nearrow μ $7^h 30'$ mat... \odot \nearrow μ 4^h soir.		
21	9	7.	1	23.	36.	Au	19. \odot \nearrow μ $4^h 30'$ mat... \odot \nearrow μ $10^h 40'$ m.. \odot \nearrow μ 10^h f. \odot \nearrow μ 10^h f.		
22	10	7.	56	19.	0.		28. \odot près des γ \nearrow μ à midi.		
23	11	8.	48	13.	15.		29. \odot \nearrow μ $4^h 20'$ dist. du bord $17'$.		
24	12	9.	39	6.	42.		PHASES DE LA LUNE.		
25	13	10.	30	0.	18.		D. Q. le 5 à $6^h 30'$ o" matin.		
26	14	11.	21	7.	16.	Au	N. L. le 13 à 10. 35. o mat.		
27	15	Matin.		13.	52.		P. Q. le 21 à 1. 20. o mat.		
28	16	0.	16	19.	14.		P. L. le 27 à 4. 48. o soir.		
29	17	1.	11	23.	30.				
30	18	2.	9	26.	30.				

JOURS.	LEVER des PLA- NETES.	PASSAGE au MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.

S A T U R N E. ♄ ☿ 17.						
1	6. 16 Mat.	0. 56 Soir.	7. 36 Soir.	0. 25. 33	2. 15. A.	7. 48. B.
7	5. 57	0. 37	7. 17	0. 26. 21	2. 15.	8. 5.
13	5. 36	0. 18	7. 0	0. 27. 7	2. 15.	8. 22.
19	5. 15 Soir.	0. 0	6. 43	0. 27. 54	2. 15.	8. 39.
25	4. 54	11. 39 M.	6. 24 Mat.	0. 28. 41	2. 15.	8. 56.

J U P I T E R. ♃						
1	6. 47 Matin.	2. 3	9. 19 Soir.	1. 13. 28	0. 52. A.	15. 6. B
7	6. 28	1. 46	9. 4	1. 14. 47	0. 51.	15. 30.
13	6. 10	1. 30	8. 50	1. 16. 6	0. 50.	15. 55.
19	5. 51	1. 13	8. 35	1. 17. 29	0. 50.	16. 19.
25	5. 32	0. 56	8. 20	1. 18. 54	0. 49.	16. 43.

M A R S. ♂						
1	6. 20 Matin.	1. 23	8. 26	1. 3. 28	0. 0. B.	12. 42. B.
7	6. 7	1. 18	8. 29	1. 7. 49	0. 4.	14. 12.
13	5. 54	1. 13	8. 32	1. 12. 9	0. 8.	15. 38.
19	5. 42	1. 8	8. 34	1. 16. 28	0. 12.	16. 59.
25	5. 31	1. 3	8. 35	1. 20. 45	0. 15.	18. 13.

V E N U S. ♀						
1	2. 5 Matin.	9. 7 Matin.	4. 9 Soir.	10. 25. 14	0. 49. B.	12. 26. A.
7	2. 16	9. 9	4. 2	11. 1. 31	0. 16.	10. 42.
13	2. 28	9. 13	3. 56	11. 7. 58	0. 14. A.	8. 50.
19	2. 42	9. 15	3. 50	11. 14. 32	0. 39.	6. 42.
25	2. 56	9. 19	3. 42	11. 21. 12	1. 2.	4. 24.

M E R C U R E. ☿						
1	3. 40 Matin.	10. 21 Matin.	5. 2 Soir.	11. 13. 45	1. 49. A.	8. 5. A.
7	3. 54	10. 25	4. 54	11. 20. 42	2. 22.	5. 53.
13	4. 18	10. 34	4. 40	11. 28. 53	2. 37.	2. 50.
19	4. 39	10. 46	4. 53	0. 8. 7	2. 32.	0. 54. B.
25	5. 21	11. 1	4. 41	0. 18. 27	2. 9.	5. 16.

Jours.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nord de la LUNE
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. Al.
1	1. 4,2	32. 0,8	2. 27,7	5,000338	0. 23. 53
7	1. 4,4	31. 58,1	2. 27,2	5,000957	0. 23. 35
13	1. 4,6	31. 54,8	2. 26,6	5,001696	0. 23. 16
19	1. 5,1	31. 51,7	2. 26,1	5,002409	0. 22. 58
25	1. 5,4	31. 48,6	2. 25,6	5,003098	0. 22. 39

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

I. S A T.	
J.	Émersions.
	H. M. S.
1	8.* 2. 0 S.
3	2. 31. 28 S.
5	9. 0. 56 M.
7	3. 30. 24 M.
8	9. 59. 50 M.
10	4. 29. 10 S.
12	10. 58. 28 M.
14	5. 27. 44 M.
15	11. 57. 1 S.

S.	M A I.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépus- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Di. S. Ph. S. J.	2. 32.	4. 45.	7. 16.	9. 30.	Matin.	6. 35.
2	Lu. S. Athanase	2. 30.	4. 44.	7. 17.	9. 32.	0. 20.	7. 27.
3	Mar. Inv. S ^e †.	2. 27.	4. 42.	7. 19.	9. 35.	1. 8.	8. 34.
4	Me. S ^e Monique	2. 24.	4. 40.	7. 20.	9. 38.	1. 50.	9. 45.
5	Jeu. C. S. Aug.	2. 22.	4. 39.	7. 22.	9. 40.	2. 22.	10. 53.
6	Ve. S. Jean P. L.	2. 19.	4. 37.	7. 23.	9. 43.	2. 41.	0. 7.
7	Sa. S. Domini.	2. 16.	4. 36.	7. 25.	9. 46.	2. 54.	1. 20.
8	D. App. S. M.	2. 13.	4. 34.	7. 26.	9. 49.	3. 1.	2. 31.
9	Lun. <i>Rogations</i> .	2. 10.	4. 33.	7. 28.	9. 52.	3. 8.	3. 44.
10	Ma. S. Antonin	2. 7.	4. 32.	7. 29.	9. 55.	3. 17.	4. 57.
11	Me. S. Mamès.	2. 4.	4. 30.	7. 31.	9. 58.	3. 30.	6. 10.
12	Jeu. <i>Ascension</i> .	2. 1.	4. 29.	7. 32.	10. 1.	3. 46.	7. 22.
13	Ven. S. Servais.	1. 58.	4. 27.	7. 34.	10. 4.	4. 10.	8. 32.
14	Sam. S. Pacome	1. 55.	4. 26.	7. 35.	10. 7.	4. 44.	9. 40.
15	Dim. S. Isidore.	1. 52.	4. 25.	7. 36.	10. 10.	5. 24.	10. 48.
16	Lu. S. Honoré.	1. 49.	4. 23.	7. 38.	10. 13.	6. 17.	11. 53.
17	Mar. S. Félix.	1. 46.	4. 22.	7. 39.	10. 16.	7. 28.	Matin.
18	Me. S. Pier. C.	1. 43.	4. 21.	7. 40.	10. 19.	8. 42.	0. 42.
19	Jeu. S. Yves.	1. 40.	4. 19.	7. 41.	10. 22.	10. 0.	1. 20.
20	Ven. S. Bernard	1. 37.	4. 18.	7. 43.	10. 25.	11. 20.	1. 45.
21	Sa. <i>vigile-jéûne</i> .	1. 34.	4. 17.	7. 44.	10. 28.	0. 46.	2. 6.
22	Dim. <i>Pentecôte</i> .	1. 31.	4. 16.	7. 45.	10. 31.	2. 12.	2. 20.
23	Lundi S. Didier	1. 28.	4. 15.	7. 46.	10. 34.	3. 40.	2. 32.
24	Mardi S ^e Julie.	1. 24.	4. 14.	7. 47.	10. 38.	5. 5.	2. 45.
25	Mer. 4 <i>Temps</i> .	1. 21.	4. 13.	7. 48.	10. 42.	6. 30.	3. 0.
26	Je. S. Ph. de N.	1. 18.	4. 11.	7. 49.	10. 45.	7. 50.	3. 25.
27	Ve. S. Hildever	1. 15.	4. 10.	7. 50.	10. 48.	9. 8.	3. 55.
28	Sa. S. Germain	1. 12.	4. 9.	7. 51.	10. 51.	10. 17.	4. 36.
29	Dim. S ^e <i>Trinité</i> .	1. 9.	4. 8.	7. 52.	10. 54.	11. 7.	5. 25.
30	Lu. S ^e Hubert	1. 5.	4. 8.	7. 53.	10. 58.	11. 45.	6. 30.
31	Mar. S ^e Petron.	1. 2.	4. 7.	7. 54.	11. 1.	Matin.	7. 36.

Jours croissants du 1 au 31 de 39' le matin, & de 39' le soir.

Jours.	LONGITUDE DU SOLEIL.			DÉCLINAISON du SOLEIL. <i>Boréale.</i>			DISTANCE de l'Equinoxe au Méridien.			TEMPS moyen au Midi vrai.			Differ.
	S.	D.	M. S.	D.	M.	S.	H.	M.	S.	H.	M.	S.	Sec.
1	1.	10.	46. 5	15.	4.	33	21.	26.	38	11.	56.	51,7	7,5
2	1.	11.	44. 11	15.	22.	35	21.	22.	49	11.	56.	44,2	6,9
3	1.	12.	42. 16	15.	40.	21	21.	18.	59	11.	56.	37,3	6,6
4	1.	13.	40. 18	15.	57.	53	21.	15.	10	11.	56.	30,7	6,1
5	1.	14.	38. 19	16.	15.	8	21.	11.	19	11.	56.	24,6	5,2
6	1.	15.	36. 18	16.	32.	7	21.	7.	28	11.	56.	19,4	4,9
7	1.	16.	34. 16	16.	48.	51	21.	3.	37	11.	56.	14,5	4,1
8	1.	17.	32. 13	17.	5.	17	20.	59.	45	11.	56.	10,4	3,6
9	1.	18.	30. 10	17.	21.	27	20.	55.	52	11.	56.	6,8	2,9
10	1.	19.	28. 5	17.	37.	20	20.	51.	59	11.	56.	3,9	2,3
11	1.	20.	25. 59	17.	52.	54	20.	48.	3	11.	56.	1,6	1,9
12	1.	21.	23. 51	18.	8.	11	20.	44.	10	11.	55.	59,7	1,2
13	1.	22.	21. 41	18.	23.	10	20.	44.	14	11.	55.	58,5	0,5
14	1.	23.	19. 30	18.	37.	50	20.	36.	19	11.	55.	58,0	0,0
15	1.	24.	17. 17	18.	52.	11	20.	32.	22	11.	55.	58,0	0,5
16	1.	25.	15. 3	19.	6.	14	20.	28.	25	11.	55.	58,5	1,1
17	1.	26.	12. 50	19.	19.	56	20.	24.	28	11.	55.	59,6	1,7
18	1.	27.	10. 35	19.	33.	19	20.	20.	30	11.	56.	1,3	2,3
19	1.	28.	8. 17	19.	46.	23	20.	16.	31	11.	56.	3,6	2,6
20	1.	29.	5. 55	19.	59.	7	20.	12.	31	11.	56.	6,2	2,9
21	2.	0.	3. 33	20.	11.	29	20.	8.	30	11.	56.	9,1	3,8
22	2.	1.	1. 10	20.	23.	31	20.	4.	32	11.	56.	12,9	4,2
23	2.	1.	58. 45	20.	35.	12	20.	0.	32	11.	56.	17,1	4,8
24	2.	2.	56. 20	20.	46.	32	19.	56.	31	11.	56.	21,9	5,3
25	2.	3.	53. 55	20.	57.	30	19.	53.	29	11.	56.	27,2	5,8
26	2.	4.	51. 27	21.	8.	7	19.	48.	26	11.	56.	33,0	6,3
27	2.	5.	48. 58	21.	18.	23	19.	44.	23	11.	56.	39,3	6,9
28	2.	6.	46. 29	21.	28.	17	19.	40.	20	11.	56.	46,2	7,3
29	2.	7.	43. 57	21.	37.	48	19.	36.	16	11.	56.	53,5	7,8
30	2.	8.	41. 23	21.	46.	57	19.	32.	11	11.	57.	1,3	8,2
31	2.	9.	38. 49	21.	55.	42	19.	28.	6	11.	57.	9,5	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL- LAXE horizont	DIAM. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	9. 0. 41. 12	9. 7. 18. 35	4. 52. 8.	57. 33	31. 26
2	9. 13. 49. 42	9. 20. 14. 17	5. 11. 48.	56. 39	30. 56
3	9. 26. 33. 31	10. 2. 48. 30	5. 15. 17	55. 51	30. 30
4	10. 8. 59. 3	10. 15. 4. 59	5. 3. 55.	55. 11	30. 8
5	10. 21. 7. 18	10. 27. 6. 40	4. 39. 6.	54. 44	29. 54
6	11. 3. 3. 44	11. 8. 59. 11	4. 2. 23.	54. 24	29. 43
7	11. 14. 53. 35	11. 20. 47. 28	3. 15. 48.	54. 15	29. 38
8	11. 26. 41. 26	0. 2. 36. 8	2. 20. 59.	54. 15	29. 38
9	0. 8. 31. 57	0. 14. 29. 19	1. 19. 48.	54. 22	29. 42
10	0. 20. 28. 37	0. 26. 30. 23	0. 14. 58.	54. 37	29. 50
11	1. 2. 34. 43	1. 8. 41. 50	0. 51. 23.	54. 57	30. 1
12	1. 14. 51. 56	1. 21. 5. 13	1. 56. 24.	55. 19	30. 13
13	1. 27. 21. 52	2. 3. 42. 29	2. 54. 54.	55. 46	30. 27
14	2. 10. 6. 36	2. 16. 33. 56	3. 49. 27.	56. 17	30. 44
15	2. 23. 4. 40	2. 29. 39. 3	4. 31. 19.	56. 49	31. 2
16	3. 6. 16. 46	3. 12. 57. 32	4. 59. 28.	57. 20	31. 19
17	3. 19. 41. 37	3. 26. 29. 24	5. 11. 50.	57. 49	31. 35
18	4. 3. 20. 19	4. 10. 14. 0	5. 7. 4.	58. 19	31. 51
19	4. 17. 10. 26	4. 24. 9. 32	4. 44. 33.	58. 47	32. 6
20	5. 1. 11. 15	5. 8. 15. 33	4. 4. 52.	59. 10	32. 19
21	5. 15. 22. 9	5. 22. 30. 52	3. 9. 53.	59. 33	32. 32
22	5. 29. 41. 19	6. 6. 53. 16	2. 2. 34.	59. 50	32. 41
23	6. 14. 6. 9	6. 21. 19. 25	0. 47. 14.	59. 58	32. 45
24	6. 28. 32. 46	7. 5. 45. 58	0. 31. 14.	59. 56	32. 44
25	7. 12. 58. 10	7. 20. 8. 35	1. 47. 23.	59. 43	32. 37
26	7. 27. 16. 37	8. 4. 21. 31	2. 56. 19.	59. 18	32. 23
27	8. 11. 22. 47	8. 18. 19. 47	3. 53. 4.	58. 45	32. 5
28	8. 25. 12. 11	9. 1. 50. 28	4. 34. 33.	58. 5	31. 43
29	9. 8. 41. 33	9. 15. 18. 5	4. 59. 48.	57. 19	31. 18
30	9. 21. 49. 9	9. 28. 14. 35	5. 8. 23.	56. 33	30. 53
31	10. 4. 34. 50	10. 10. 50. 5	5. 1. 13.	55. 49	30. 29

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire dans le mois de Mai.
		H.	M.	D.	M.	
1	19	3.	9	28.	20.	Austral.
2	20	4.	7	27.	57.	
3	21	5.	3	26.	2.	
4	22	5.	55	22.	58.	
5	23	6.	42	18.	56.	
6	24	7.	26	14.	12.	Bor.
7	25	8.	6	9.	2.	
8	26	8.	46	3.	30.	
9	27	9.	25	2.	6.	
10	28	10.	5	7.	44.	
11	29	10.	47	13.	10.	Austral.
12	30	11.	31	18.	10.	
13	1	0.	18	22.	28.	
14	2	1.	10	25.	40.	
15	3	2.	5	27.	38.	
16	4	3.	3	28.	18.	Austral.
17	5	4.	2	27.	10.	
18	6	4.	59	24.	22.	
19	7	5.	53	20.	10.	
20	8	6.	44	14.	50.	
21	9	7.	35	8.	40.	Austral.
22	10	8.	24	1.	58.	
23	11	9.	11	4.	52.	
24	12	10.	4	11.	28.	
25	13	10.	57	17.	30.	
26	14	11.	53	22.	28.	Austral.
27	15	Matin.		26.	0.	
28	16	0.	51	27.	56.	
29	17	1.	52	28.	10.	
30	18	2.	50	26.	46.	
31	19	3.	43	24.	0.	

PHASES DE LA LUNE.

D. Q. le 5 à 0^h 30' 0" m.
 N. L. le 13 à 1. 30. 0 m.
 P. Q. le 20 à 6. 10. 0 m.
 P. L. le 27 à 1. 50. 0 m.

JOURS.	LEVER des PLANETES.	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.

SATURNE. ♄						
1	4. 34	11. 19	6. 2	0. 29. 28	2. 15. A.	9. 16. B.
7	4. 12	10. 59	5. 48	1. 0. 13	2. 16.	9. 28.
13	3. 50	10. 38	5. 27	1. 0. 57	2. 16.	9. 42.
19	3. 29	10. 18	5. 11	1. 1. 40	2. 17.	9. 56.
25	3. 6	9. 57	4. 48	1. 2. 21	2. 17.	10. 10.

JUPITER. ♃ le 14.						
1	5. 12	0. 39	8. 6	1. 20. 20	0. 48. A.	17. 7. B.
7	4. 54	0. 22	7. 50	1. 21. 45	0. 47.	17. 30.
13	4. 34	0. 4	7. 34	1. 23. 9	0. 46	17. 52.
19	4. 15	11. 47	7. 19	1. 24. 33	0. 46.	18. 13.
25	3. 53	11. 27	7. 1	1. 25. 59	0. 45.	18. 33.

MARS. ♂						
1	5. 18	0. 57	8. 36	1. 25. 1	0. 19. B.	19. 21. B.
7	5. 8	0. 52	8. 36	1. 29. 14	0. 22.	20. 22.
13	4. 56	0. 46	8. 36	2. 3. 25	0. 25.	21. 17.
19	4. 46	0. 40	8. 34	2. 7. 33	0. 29.	22. 5.
25	4. 35	0. 33	8. 31	2. 11. 38	0. 32.	22. 44.

VENUS. ♀						
1	3. 10	9. 22	3. 34	11. 27. 57	1. 22. A.	2. 5. A.
7	3. 19	9. 24	3. 29	0. 4. 46	1. 37.	0. 23. B.
13	3. 10	9. 27	3. 44	0. 11. 37	1. 47.	2. 56.
19	3. 0	9. 29	3. 58	0. 18. 31	1. 55.	5. 30.
25	2. 51	9. 31	4. 11	0. 25. 28	2. 0.	8. 0.

MERCURE. ☿ sup. le 11.						
1	4. 40	11. 20	6. 20	0. 29. 51	1. 27. A.	10. 5. B.
7	4. 36	11. 43	7. 11	1. 12. 13	0. 30.	15. 3.
13	4. 31	0. 11	7. 51	1. 25. 16	0. 32. B.	19. 38.
19	4. 39	0. 41	8. 41	2. 8. 8	1. 28.	23. 9.
25	4. 53	1. 9	9. 21	2. 20. 1	2. 3.	25. 9.

JOURS.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nœud de la LUNE.
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. L. M.
1	1. 5,8	31. 45,8	2. 25,3	5,003751	0. 22. 20
7	1. 6,2	31. 43,1	2. 25,0	5,004363	0. 22. 2
13	1. 6,8	31. 40,6	2. 24,6	5,004930	0. 21. 43
19	1. 7,2	31. 38,3	2. 24,2	5,005442	0. 21. 25
25	1. 7,7	31. 36,4	2. 23,9	5,005898	0. 21. 7

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

On ne pourra point observer pendant
ce mois, les Satellites de Jupiter, à
cause de la proximité du Soleil.

JOURS.	J U I N.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépus- cule.	LEVE de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Me. S. Pamph.	0. 59. 4.	6.	7. 55.	11. 4.	0. 20.	8. 44.
2	Jeu. Feste-Dieu.	0. 55. 4.	5.	7. 56.	11. 8.	0. 42.	9. 56.
3	Ven. S ^c Clotilde	0. 52. 4.	4.	7. 56.	11. 12.	0. 55.	11. 7.
4	Sam. S. Optat.	0. 48. 4.	3.	7. 57.	11. 16.	1. 6.	0. 18.
5	D. S. Boniface.	0. 45. 4.	3.	7. 58.	11. 19.	1. 12.	1. 29.
6	Lun. S. Claude	0. 41. 4.	2.	7. 58.	11. 23.	1. 20.	2. 42.
7	Ma. S. Norbert	0. 37. 4.	1.	7. 59.	11. 28.	1. 31.	3. 57.
8	Me. S. Médard	0. 33. 4.	1.	8. 0.	11. 32.	1. 45.	5. 9.
9	Jc. Octave F. D.	0. 29. 4.	0.	8. 0.	11. 27.	2. 8.	6. 22.
10	Ven. S. Landr.	0. 24. 4.	0.	8. 0.	11. 42.	2. 40.	7. 32.
11	Sa. S. Barnabé.	0. 19. 3.	59.	8. 1.	11. 48.	3. 20.	8. 42.
12	D. S. Basilde.	0. 14. 3.	59.	8. 1.	11. 53.	4. 10.	9. 45.
13	Lu. S. A. de P.	0. 8. 3.	58.	8. 2.	11. 59.	5. 18.	10. 34.
14	Mar. S. Rufin.	0. 2. 3.	58.	8. 2.	12. 0.	6. 30.	11. 14.
15	Me. S. Vite M.	0. 0. 3.	58.	8. 2.	12. 0.	7. 50.	11. 46.
16	Jeu. S. Fargeau	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	9. 10.	Matin.
17	Ve. S. Avit Abé.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	10. 34.	0. 10.
18	Sa. S ^c Marine.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	11. 56.	0. 25.
19	D. S. G. S. P.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	1. 22.	0. 36.
20	Lun. S. Silvere	0. 0. 3.	57.	0. 3.	12. 0.	2. 46.	0. 44.
21	Mar. S. Leufroi	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	4. 8.	0. 56.
22	Mer. S. Paulin.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	5. 28.	1. 24.
23	Jeu. vigile-jeûne.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	6. 42.	1. 40.
24	Ve. Nat. S. J. B.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	7. 50.	2. 15.
25	Sam. S. Agoard	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	8. 48.	3. 2.
26	D. S. Jean S. P.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	9. 35.	4. 2.
27	Lun. S. Irenée.	0. 0. 3.	57.	8. 3.	12. 0.	10. 12.	5. 7.
28	Ma. vigile-jeûne.	0. 0. 3.	57.	8. 2.	12. 0.	10. 40.	6. 17.
29	Me. S. Pier. S. P.	0. 0. 3.	58.	8. 2.	12. 0.	10. 57.	7. 30.
30	Jeu. Com. S. P.	0. 0. 3.	58.	8. 2.	12. 0.	11. 7.	8. 40.

*Jours croissent du 1 au 22 de 9' le matin, & de 9' le soir.
Et décroissent du 22 au 30 de 2 le matin, & de 2 le soir.*

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. <i>Boréale.</i>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Différ.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	2. 10. 36. 13	22. 4. 6	19. 24. 0	11. 57. 18,0	8,8
2	2. 11. 33. 38	22. 12. 7	19. 19. 55	11. 57. 26,8	9,2
3	2. 12. 31. 2	22. 19. 42	19. 15. 49	11. 57. 36,0	9,6
4	2. 13. 28. 26	22. 26. 55	19. 11. 43	11. 57. 45,6	10,0
5	2. 14. 25. 49	22. 33. 46	19. 7. 36	11. 57. 55,6	10,2
6	2. 15. 23. 12	22. 40. 13	19. 3. 30	11. 58. 5,8	10,5
7	2. 16. 20. 35	22. 46. 16	18. 59. 21	11. 58. 16,3	11,2
8	2. 17. 17. 57	22. 51. 54	18. 55. 13	11. 58. 27,5	11,5
9	2. 18. 15. 18	22. 57. 9	18. 51. 5	11. 58. 39,0	11,8
10	2. 19. 12. 40	23. 1. 59	18. 46. 57	11. 58. 50,8	11,8
11	2. 20. 10. 0	23. 6. 25	18. 42. 48	11. 59. 2,6	12,2
12	2. 21. 7. 20	23. 10. 28	18. 38. 39	11. 59. 14,8	12,2
13	2. 22. 4. 39	23. 14. 6	18. 34. 30	11. 59. 27,0	12,7
14	2. 23. 1. 58	23. 17. 20	18. 30. 21	11. 59. 39,7	12,6
15	2. 23. 59. 17	23. 20. 8	18. 26. 12	11. 59. 52,3	12,7
16	2. 24. 56. 34	23. 22. 33	18. 22. 3	0. 0. 5,0	12,9
17	2. 25. 53. 50	23. 24. 32	18. 17. 54	0. 0. 17,9	12,8
18	2. 26. 51. 5	23. 26. 5	18. 13. 44	0. 0. 30,7	13,0
19	2. 27. 48. 20	23. 27. 14	18. 9. 35	0. 0. 43,7	12,6
20	2. 28. 45. 33	23. 27. 59	18. 6. 25	0. 0. 56,3	13,0
21	2. 29. 42. 46	23. 28. 19	18. 1. 15	0. 1. 9,3	12,9
22	3. 0. 39. 58	23. 28. 14	17. 57. 6	0. 1. 22,2	12,8
23	3. 1. 37. 10	23. 27. 45	17. 52. 57	0. 1. 35,0	12,9
24	3. 2. 34. 22	23. 26. 51	17. 48. 47	0. 1. 47,9	12,6
25	3. 3. 31. 34	23. 25. 32	17. 42. 37	0. 2. 0,5	12,6
26	3. 4. 28. 46	23. 23. 49	17. 40. 27	0. 2. 13,1	12,2
27	3. 5. 25. 56	23. 21. 40	17. 36. 18	0. 2. 25,3	12,3
28	3. 6. 23. 17	23. 19. 7	17. 32. 10	0. 2. 37,6	12,1
29	3. 7. 20. 18	23. 16. 8	17. 28. 1	0. 2. 49,7	11,9
30	3. 8. 17. 30	23. 12. 46	17. 23. 52	0. 3. 1,6	

Jours.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL LAXE horizont.	D I A M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	10. 17. 0. 46	10. 23. 7. 23	4. 39. 54.	Aurale	30. 10
2	10. 29. 10. 19	11. 5. 10. 17	4. 6. 10.		29. 55
3	11. 11. 7. 50	11. 17. 3. 25	3. 22. 22.		29. 39
4	11. 22. 57. 51	11. 28. 51. 45	2. 30. 8.		29. 40
5	0. 4. 46. 0	0. 10. 41. 38	1. 31. 39.		29. 42
6	0. 16. 38. 51	0. 22. 37. 55	0. 28. 53.	Borale	29. 49
7	0. 28. 39. 32	1. 4. 44. 23	0. 35. 43.		30. 0
8	1. 10. 52. 46	1. 17. 5. 12	1. 39. 41.		30. 14
9	1. 23. 21. 46	1. 29. 42. 43	2. 40. 2.		30. 31
10	2. 6. 8. 15	2. 12. 38. 27	3. 33. 49.		30. 50
11	2. 19. 13. 5	2. 25. 51. 57	4. 17. 30.	57. 3	31. 10
12	3. 2. 34. 57	3. 9. 22. 19	4. 48. 7.	57. 39	31. 29
13	3. 16. 12. 59	3. 23. 5. 54	5. 3. 6.	58. 7	31. 45
14	4. 0. 1. 19	4. 6. 59. 26	5. 0. 38.	58. 33	31. 59
15	4. 13. 59. 34	4. 21. 1. 12	4. 40. 34.	58. 54	32. 10
16	4. 28. 4. 0	5. 5. 7. 34	4. 3. 18.	59. 9	32. 18
17	5. 12. 11. 38	5. 19. 15. 53	3. 11. 10.	59. 17	32. 23
18	5. 26. 20. 16	6. 3. 24. 50	2. 7. 16.	59. 21	32. 25
19	6. 10. 29. 12	6. 17. 32. 56	0. 55. 30.	59. 20	32. 24
20	6. 24. 36. 8	7. 1. 38. 47	0. 19. 51.	59. 17	32. 23
21	7. 8. 40. 40	7. 15. 41. 27	1. 33. 1.	nrale	32. 17
22	7. 22. 40. 49	7. 29. 38. 22	2. 40. 21.		32. 8
23	8. 6. 33. 45	8. 13. 26. 36	3. 37. 20.		31. 54
24	8. 20. 16. 37	8. 27. 3. 34	4. 21. 0.		31. 38
25	9. 3. 46. 59	9. 10. 26. 22	4. 49. 7.		31. 20
26	9. 17. 1. 41	9. 23. 32. 48	5. 0. 58.	56. 46	31. 0
27	9. 29. 59. 31	10. 6. 21. 25	4. 56. 59.	56. 8	30. 39
28	10. 12. 39. 4	10. 18. 52. 20	4. 38. 25.	55. 33	30. 20
29	10. 25. 1. 41	11. 1. 7. 16	4. 6. 53.	55. 4	30. 4
30	11. 7. 9. 36	11. 13. 8. 57	3. 24. 39.	54. 40	29. 51

Jours du Mois.	Jours de la Lune	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire pendant le mois de Juin.
		H.	M.	D.	M.	
1	20	4.	33	20.	14.	1. σ h q $0^h 11'$ mat... dist. $1^d 15'$...
2	21	5.	19	15.	40.	2. ϵ p h $1^h 30'$ mat... φ dans la moy. dist. au \odot ... ϵ h $11^h 30'$ mat.
3	22	6.	1	10.	30.	3. ϵ t $\approx 0^h 30'$ mat... $\nu \approx 4^h 45'$ f.
4	23	6.	41	5.	6.	4. ϵ ap... φ e u dist. $5'$. 6. ϵ x 6^h m.
5	24	7.	21	0.	30.	7. ϵ o 3^h m... φ σ \rightarrow dist. $40'$.
6	25	8.	0	6.	10.	8. ϵ p $2^h 30'$ soir... ρ φ $5^h 15'$ soir.
7	26	8.	41	11.	33.	12. ϵ e u 7^h f... 13. ν u $2^h 15'$ f. ϵ x u $6^h 15'$ f.
8	27	9.	23	16.	40.	14. ϵ w $\approx 0^h 45'$ m... ψ $\approx 4^h 20'$ m...
9	28	10.	8	21.	14.	15. λ $\approx 9^h$ m... ν \approx midi... γ $6^h 30'$ soir.
10	29	10.	59	24.	54.	16. ϵ z $\approx 4^h 20'$ m... 17. ϵ h q 6^h m.
11	30	11.	56	27.	20.	18. ϵ i q $1^h 15'$ m... χ q 10^h m... σ q $5^h 15'$ f.
12	1	0.	52	28.	15.	19. ϵ périgée... β u $7^h 15'$ m... η u 8^h f.
13	2	1.	52	27.	30.	20. σ \odot σ ... ϵ a m 5^h mat.
14	3	2.	50	25.	5.	21. \odot en $\approx 7^h 30'$ soir. ÉTÉ.
15	4	3.	45	21.	8.	22. ϵ i $\Delta 3^h 30'$ mat... τ m $11^h 45'$ soir.
16	5	4.	38	15.	58.	23. ϵ o m $8^h 45'$ mat... φ w φ 2^h soir... dist. $15'$... ϵ a m $11^h 30'$ matin.
17	6	5.	28	9.	57.	25. σ φ q dist. $48'$... ϵ γ \rightarrow 1^h mat... φ $\rightarrow 5^h 15'$ soir... ζ $\rightarrow 11^h 30'$ soir.
18	7	6.	15	3.	24.	26. ϵ t $\rightarrow 1^h 30'$ mat... \square $\rightarrow 10^h 45'$ f.
19	8	7.	3	3.	20.	27. φ aphélie... ϵ ψ 7^h soir.
20	9	7.	53	9.	42.	28. ϵ x h $6^h 40'$ mat... φ 10^h mat... ϵ $8^h 20'$ f... χ h 11^h f. 29. \odot \approx φ .
21	10	8.	42	15.	50.	30. ϵ près des ψ $\approx 12^h$ f... \odot apogée $3^d 8^d 52^d 48''$.
22	11	9.	36	21.	2.	
23	12	10.	34	25.	0.	
24	13	11.	33	27.	30.	
25	14	Matin.		28.	16.	
26	15	0.	30	27.	20.	
27	16	1.	26	25.	2.	
28	17	2.	20	21.	30.	
29	18	3.	6	17.	6.	
30	19	3.	51	12.	6.	

PHASES DE LA LUNE.

D. Q. le 3 à $3^h 20'$ o' soir.N. L. le 11 à $1. 35. 0$ soir.P. Q. le 18 à $0. 50. 0$ soir.P. L. le 25 à $0. 37. 0$ mat.

JOURS.	LEVER des PLA- NETES.	PASSAGE au MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON
	H. M.	H. M.	H. M.	° D. M.	D. M.	D. M.
S A T U R N E. ♄						
1	2. 39	9. 31	4. 23	1. 3. 7	2. 18. A.	10. 24. B.
7	2. 16	9. 9	4. 2	1. 3. 44	2. 19.	10. 36.
13	1. 53	8. 47	3. 41	1. 4. 20	2. 19.	10. 48.
19	1. 29	8. 24	3. 19	1. 4. 57	2. 20.	11. 0.
25	1. 5	8. 1	2. 57	1. 5. 29	2. 21.	11. 10.
J U P I T E R. ♃						
1	3. 29	11. 6	6. 43	1. 27. 38	0. 45. A.	18. 57. B.
7	3. 8	10. 46	6. 24	1. 29. 1	0. 45.	19. 15.
13	2. 45	10. 27	6. 7	2. 0. 24	0. 44.	19. 33.
19	2. 27	10. 8	5. 49	2. 1. 44	0. 44.	19. 50.
25	2. 5	9. 48	5. 31	2. 3. 4	0. 44.	20. 6.
M A R S. ☿ le 26.						
1	4. 11	0. 24	8. 27	2. 16. 26	0. 36. B.	23. 22. B.
7	4. 11	0. 17	8. 23	2. 20. 34	0. 39.	23. 47.
13	4. 3	0. 10	8. 17	2. 24. 39	0. 42.	24. 4.
19	3. 53	0. 3	8. 11	2. 28. 41	0. 45.	24. 13.
25	3. 46	11. 53	8. 1	3. 2. 41	0. 48.	24. 15.
V E N U S. ♀						
1	2. 40	9. 34	4. 28	1. 3. 39	2. 1. A.	10. 51. B.
7	2. 31	9. 36	4. 43	1. 10. 41	2. 1.	13. 8.
13	2. 23	9. 39	4. 57	1. 17. 45	1. 56.	15. 18.
19	2. 16	9. 44	5. 10	1. 24. 51	1. 47.	17. 17.
25	2. 9	9. 46	5. 23	2. 1. 58	1. 35.	19. 2.
M E R C U R E. ☿						
1	5. 13	1. 32	9. 49	3. 1. 52	2. 8. B.	25. 36. B.
7	5. 35	1. 44	9. 57	3. 10. 9	1. 43.	24. 48.
13	5. 45	1. 47	9. 51	3. 16. 36	0. 51.	23. 17.
19	5. 50	1. 40	9. 32	3. 20. 54	0. 24. A.	21. 28.
25	5. 41	1. 21	9. 1	3. 22. 37	1. 55.	19. 41.

JOURS.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	LIEU du nœud de la LUNE
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 8,1	31. 34,4	2. 23,6	5,006351	0. 20. 45
7	1. 8,4	31. 33,0	2. 23,4	5,006670	0. 20. 27
13	1. 8,6	31. 31,9	2. 23,1	5,006918	0. 20. 9
19	1. 8,7	31. 31,1	2. 23,0	5,007098	0. 19. 51
25	1. 8,7	31. 30,7	2. 23,0	5,007204	0. 19. 33

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

I. SAT.					II. SAT.					III. SAT.				
Immersion.										J. H. M. S.				
J.	H.	M.	S.		J.	H.	M.	S.		J.	H.	M.	S.	
16	8.	35.	21	S.	24	10.	45.	32	S. I.	25	6.	18.	2	M. I.
18	3.	3.	38	S.	28	0.	2.	8	S. I.					
20	9.	31.	55	M.										
22	4.	0.	11	M.										
23	10.	28.	27	S.										
25	4.	56.	42	S.										
27	11.	24.	57	M.										
29	5.	53.	14	M.										
31	0.	21.	31	M.										
										IV. SAT.				
										Conjonctions.				
										12	2.	52.	S.	sup.
										20	11.	56.	S.	inf.
										29	9.	0.	M.	sup.

JOURS.	JUILLET.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépuf- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Ven. S. Martial	o. 3. 3. 58.	8. 2.	11. 54.	11. 51.	12. 9.	25. 5.
2	Sa. Vifit. N. D.	o. 9. 3. 59.	8. 2.	11. 48.	11. 52.	11. 8.	25. 8.
3	D. S. Anatole.	o. 15. 3. 59.	8. 1.	11. 42.	11. 31.	0. 5.	17. 7.
4	Lu. Tr. S. Mar.	o. 21. 4. 0.	8. 0.	11. 36.	11. 40.	1. 30.	2. 45.
5	Ma S. ^e Zoé M.	o. 27. 4. 0.	7. 59.	11. 30.	11. 55.	2. 45.	3. 56.
6	Me. S. Goar Pr.	o. 31. 4. 1.	7. 59.	11. 25.	Matin.	3. 56.	5. 8.
7	Jeudi S. ^e Aubier	o. 35. 4. 2.	7. 58.	11. 21.	0. 23.	5. 8.	6. 18.
8	Ven. S. ^e Elifab.	o. 39. 4. 2.	7. 57.	11. 17.	1. 1.	6. 18.	7. 22.
9	Sam. S. Cyrille	o. 42. 4. 3.	7. 57.	11. 14.	1. 50.	7. 22.	8. 23.
10	D. 7 Frères M.	o. 46. 4. 4.	7. 56.	11. 10.	2. 50.	8. 23.	9. 10.
11	Lu. Tr. S. Ben.	o. 51. 4. 4.	7. 55.	11. 6.	4. 5.	9. 10.	9. 42.
12	Mar. S. Jean A.	o. 55. 4. 5.	7. 54.	11. 2.	5. 30.	9. 42.	10. 3.
13	Mer. S. Turiaf.	o. 59. 4. 6.	7. 53.	10. 58.	6. 55.	10. 3.	10. 20.
14	Jeudi S. Bonav.	o. 2. 4. 7.	7. 52.	10. 55.	8. 18.	10. 20.	10. 36.
15	Ven. S. Henri.	o. 5. 4. 8.	7. 51.	10. 52.	9. 40.	10. 36.	10. 52.
16	Sam. S. Eufate	1. 8. 4. 9.	7. 51.	10. 49.	11. 4.	10. 52.	11. 7.
17	Dim. S. Sperat	1. 11. 4. 10.	7. 50.	10. 46.	0. 27.	11. 7.	11. 26.
18	Lun. S. Clair.	1. 14. 4. 11.	7. 48.	10. 43.	1. 50.	11. 26.	11. 52.
19	Mar. S. Arfene	1. 17. 4. 12.	7. 47.	10. 40.	3. 10.	11. 52.	Matin.
20	Mer. S. ^e Marg.	1. 20. 4. 13.	7. 46.	10. 37.	4. 27.	Matin.	0. 25.
21	Jeudi S. Victor.	1. 24. 4. 14.	7. 45.	10. 34.	5. 42.	0. 25.	1. 8.
22	Ve. S. ^e Magdek.	1. 27. 4. 15.	7. 44.	10. 31.	6. 48.	1. 8.	1. 58.
23	Sa. S. Apollin.	1. 30. 4. 16.	7. 43.	10. 28.	7. 37.	1. 58.	3. 3.
24	D. S. ^e Crifline.	1. 33. 4. 18.	7. 42.	10. 25.	8. 20.	3. 3.	4. 6.
25	Lu. S. Jac. le M.	1. 36. 4. 19.	7. 40.	10. 22.	8. 50.	4. 6.	5. 10.
26	Ma. T. S. Marc.	1. 39. 4. 20.	7. 39.	10. 19.	9. 10.	5. 10.	6. 20.
27	Mer. S. Pantal.	1. 42. 4. 21.	7. 38.	10. 16.	9. 20.	6. 20.	7. 30.
28	Jeu. S. ^e Anne.	1. 45. 4. 23.	7. 37.	10. 13.	9. 28.	7. 30.	8. 42.
29	Ve. S. ^e Marthe	1. 48. 4. 24.	7. 35.	10. 10.	9. 32.	8. 42.	9. 58.
30	Sa. S. Ours É.	1. 51. 4. 25.	7. 34.	10. 7.	9. 40.	9. 58.	11. 10.
31	D. S. Ger. Au	1. 54. 4. 27.	7. 33.	10. 4.	9. 50.	11. 10.	

Jours de croissant du 1 au 31 de 28' le matin, & de 28' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. <i>Boreale.</i>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Differ.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	3. 9. 14. 41	23. 8. 58	17. 19. 46	0. 3. 13,2	11,6
2	3. 10. 11. 53	23. 4. 48	17. 15. 37	0. 3. 24,8	11,2
3	3. 11. 9. 6	23. 0. 13	17. 11. 29	0. 3. 35,0	11,1
4	3. 12. 6. 29	22. 55. 12	17. 7. 21	0. 3. 47,1	10,7
5	3. 13. 3. 31	22. 49. 59	17. 3. 15	0. 3. 57,8	10,4
6	3. 14. 0. 44	22. 44. 4	16. 59. 8	0. 4. 8,2	9,9
7	3. 14. 57. 58	22. 37. 52	16. 54. 59	0. 4. 18,1	9,6
8	3. 15. 55. 11	22. 31. 18	16. 50. 53	0. 4. 27,7	9,2
9	3. 16. 52. 25	22. 24. 19	16. 46. 48	0. 4. 36,9	8,8
10	3. 17. 49. 41	22. 16. 57	16. 42. 43	0. 4. 45,7	8,4
11	3. 18. 46. 57	22. 9. 13	16. 38. 38	0. 4. 54,1	8,1
12	3. 19. 44. 13	22. 1. 7	16. 34. 33	0. 5. 2,2	7,7
13	3. 20. 41. 28	21. 52. 38	16. 30. 29	0. 5. 9,9	6,9
14	3. 21. 38. 43	21. 43. 46	16. 26. 25	0. 5. 16,8	6,6
15	3. 22. 35. 57	21. 34. 32	16. 22. 22	0. 5. 23,4	6,2
16	3. 23. 33. 12	21. 24. 56	16. 18. 19	0. 5. 29,6	5,7
17	3. 24. 30. 29	21. 14. 58	16. 14. 17	0. 5. 35,3	5,3
18	3. 25. 27. 47	21. 4. 37	16. 10. 15	0. 5. 40,6	4,4
19	3. 26. 24. 4	20. 53. 55	16. 6. 14	0. 5. 45,0	4,3
20	3. 27. 22. 21	20. 42. 53	16. 2. 14	0. 5. 49,3	3,3
21	3. 28. 19. 37	20. 31. 30	15. 58. 14	0. 5. 52,6	2,8
22	3. 29. 16. 55	20. 19. 46	15. 54. 14	0. 5. 55,4	2,2
23	4. 0. 14. 13	20. 7. 43	15. 50. 15	0. 5. 57,5	1,6
24	4. 1. 11. 32	19. 55. 17	15. 46. 16	0. 5. 59,1	1,1
25	4. 2. 8. 51	19. 42. 33	15. 42. 19	0. 6. 0,2	0,4
26	4. 3. 6. 12	19. 29. 29	15. 38. 22	0. 6. 0,6	0,1
27	4. 4. 3. 34	19. 16. 5	15. 34. 25	0. 6. 0,5	0,7
28	4. 5. 0. 56	19. 2. 22	15. 30. 30	0. 5. 59,8	1,4
29	4. 5. 58. 19	18. 48. 20	15. 26. 35	0. 5. 58,6	1,9
30	4. 6. 55. 42	18. 33. 59	15. 22. 41	0. 5. 56,7	2,4
31	4. 7. 53. 7	18. 19. 20	15. 18. 46	0. 5. 54,3	

Jours.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL- LAXE horizont.	D I A M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	11. 19. 6. 2	11. 25. 1. 27	2. 34. 8.	Aufraie. 54. 26	29. 44
2	0. 0. 55. 52	0. 6. 49. 57	1. 42. 9.	Aufraie. 54. 20	29. 40
3	0. 12. 44. 22	0. 18. 39. 46	0. 35. 58.	54. 24	29. 43
4	0. 24. 36. 52	1. 0. 36. 22	0. 26. 51.	54. 39	29. 51
5	1. 6. 38. 58	1. 12. 45. 38	1. 29. 31.	Bor. 55. 4	30. 4
6	1. 18. 56. 27	1. 25. 11. 43	2. 29. 1.	55. 36	30. 22
7	2. 1. 31. 44	2. 7. 57. 41	3. 22. 34.	56. 16	30. 44
8	2. 14. 29. 14	2. 21. 6. 26	4. 7. 32.	57. 1	31. 8
9	2. 27. 49. 19	3. 4. 38. 14	4. 39. 57.	57. 44	31. 32
10	3. 11. 32. 20	3. 18. 31. 1	4. 57. 54.	58. 26	31. 55
11	3. 25. 33. 44	4. 2. 40. 1	4. 58. 8.	59. 1	32. 14
12	4. 9. 49. 6	4. 17. 0. 13	4. 40. 3.	59. 25	32. 27
13	4. 24. 12. 43	5. 1. 25. 56	4. 4. 16.	59. 44	32. 38
14	5. 8. 39. 9	5. 15. 51. 31	3. 12. 25.	59. 52	32. 42
15	5. 23. 2. 42	6. 0. 12. 6	2. 8. 36.	59. 44	32. 38
16	6. 7. 19. 44	6. 14. 27. 27	0. 56. 45.	59. 33	32. 32
17	6. 21. 29. 3	6. 28. 30. 7	0. 17. 44.	Aufraie. 59. 14	32. 21
18	7. 5. 28. 51	7. 12. 25. 20	1. 30. 38.	58. 55	32. 11
19	7. 19. 19. 23	7. 26. 10. 41	2. 37. 13.	Aufraie. 58. 30	31. 57
20	8. 2. 59. 46	8. 9. 45. 54	3. 33. 50.	58. 2	31. 42
21	8. 16. 29. 49	8. 23. 11. 7	4. 17. 32.	57. 36	31. 28
22	8. 29. 49. 33	9. 6. 24. 36	4. 46. 41.	57. 5	31. 11
23	9. 12. 56. 33	9. 19. 25. 40	5. 0. 6.	56. 35	30. 54
24	9. 25. 51. 33	10. 2. 13. 46	4. 57. 55.	56. 3	30. 37
25	10. 8. 32. 32	10. 14. 47. 48	4. 40. 57.	55. 35	30. 21
26	10. 20. 59. 47	10. 27. 8. 36	4. 10. 47.	55. 8	30. 7
27	11. 3. 14. 17	11. 9. 16. 47	3. 29. 18.	54. 46	29. 55
28	11. 15. 16. 40	11. 21. 14. 13	2. 38. 33.	54. 29	29. 45
29	11. 27. 10. 3	0. 3. 4. 39	1. 42. 6.	54. 19	29. 40
30	0. 8. 58. 33	0. 14. 52. 11	0. 41. 2.	54. 16	29. 38
31	0. 20. 46. 10	0. 26. 40. 52	0. 22. 47.	B. 54. 23	29. 42

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.	OBSERVATIONS à faire dans le mois de Juillet.
		H.	M.		Jours.
1	20	4.	32	6. 42.	1. C χ \approx 1 ^h m. 2. C apogée.
2	21	5.	11	1. 9.	3. C près des 3 ϵ χ 3 ^h 30' m... ζ χ 8 ^h f.
3	22	5.	50	4. 32.	4. C O χ 11 ^h m. 5. φ ω 3 ^h 40' m...
4	23	6.	29	9. 58.	Vénus couvrira cette Étoile ou à peu près. C π γ 10 ^h f. 6. C ρ γ 0 ^h 40' m...
5	24	7.	10	15. 10.	C δ γ 9 ^h mat... φ ω dist. 20'.
6	25	7.	55	19. 50.	7. C près des Pléiades à 2 ^h 30' matin...
7	26	8.	43	23. 50.	χ ω 5 ^h 45' soir... β γ 8 ^h soir.
8	27	9.	37	26. 40.	9. φ ω dist. 42'... C ω 1 ^h 30' m...
9	28	10.	33	28. 10.	10. C ϵ π 3 ^h 1/2 m. 13. C γ θ 2 ^h m... ζ midi.
10	29	11.	36	27. 58.	14. \odot δ γ ... C η α 1 ^h 1/2 f. 15. C périgée.
11	1	0.	34	25. 58.	1 α 8 ^h m... χ α 4 ^h 30' f... σ α 11 ^h f.
12	2	1.	32	22. 20.	16. φ η π dist. 31'... C η μ 2 ^h mat.
13	3	2.	27	17. 20.	17. C α μ 10 ^h 20' m. 18. φ η π dist. 20'.
14	4	3.	20	11. 20.	19. C ι Δ 9 ^h m. 20. C τ δ 6 ^h m... σ μ 3 ^h f.
15	5	4.	8	4. 46.	C α μ . Immerf. d'Antares 4 ^h 33' f.
16	6	4.	57	2. 0.	Ém. 5 ^h 37' 30" f... φ μ π dist. 17'.
17	7	5.	44	8. 36.	21. \odot parall. <i>Arcturus</i> qui passe à 6 ^h 1' f.
18	8	6.	35	14. 46.	22. C γ ω 8 ^h 30' mat... δ 2 ^h 30' soir.
19	9	7.	27	20. 6.	23. \odot en α 6 ^h 20' m... C ρ ω 0 ^h 30' m...
20	10	8.	25	24. 16.	σ dans sa moy. distance.
21	11	9.	20	27. 2.	24. C \square ω 6 ^h 30' mat.
22	12	10.	17	28. 14.	25. C ψ δ 3 ^h mat... ζ δ 9 ^h 30' soir.
23	13	11.	13	27. 50.	26. C ϵ δ 3 ^h 45' m... χ δ 6 ^h 40' mat.
24	14	Matin.	25. 54.	25. 54.	28. C ψ \approx 8 ^h mat... φ ω π dist. 12'.
25	15	0.	7	22. 42.	29. C apogée. 30. φ δ π dist. 30'.
26	16	0.	55	18. 30.	31. C ζ χ 3 ^h matin.
27	17	1.	39	13. 36.	
28	18	2.	25	8. 15.	
29	19	3.	5	2. 42.	
30	20	3.	44	3. 0.	
31	21	4.	23	8. 24.	

PHASES DE LA LUNE.

D. Q. le 3 à 8^h 30' 0" m.

N. L. le 10 à 11. 40. 0 f.

P. Q. le 17 à 5. 46. 0 f.

P. L. le 24 à 11. 1. 0 f.

JOURS.	LEVER des PLA- NETES	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.		LAT- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S. P. M.	D. M.	D. M.	D. M.
S A T U R N E. ♄							
1	0. 38	7. 39	2. 32	1. 6. 0	2. 23. A.	11. 18. B.	
7	0. 15	7. 16	2. 9	1. 6. 27	2. 24.	11. 25.	
13	11. 52	6. 53	1. 46	1. 6. 51	2. 25.	11. 31.	
19	11. 27	6. 29	1. 23	1. 7. 11	2. 27.	11. 37.	
25	11. 4	6. 6	1. 0	1. 7. 29	2. 28.	11. 41.	
J U P I T E R. ♃							
1	1. 47	9. 31	5. 15	2. 4. 21	0. 44. A.	20. 21. B.	
7	1. 25	9. 9	4. 55	2. 5. 37	0. 44.	20. 35.	
13	1. 3	8. 49	4. 37	2. 6. 47	0. 44.	20. 47.	
19	0. 43	8. 30	4. 19	2. 7. 57	0. 44.	20. 58.	
25	0. 24	8. 11	4. 0	2. 9. 4	0. 45.	21. 8.	
M A R S. ♂							
1	3. 38	11. 46	7. 54	3. 6. 36	0. 50. B.	24. 9. B.	
7	3. 33	11. 39	7. 45	3. 10. 34	0. 52.	23. 55.	
13	3. 27	11. 31	7. 35	3. 14. 31	0. 54.	23. 35.	
19	3. 22	11. 24	7. 25	3. 18. 26	0. 56.	23. 8.	
25	3. 18	11. 17	7. 14	3. 22. 21	0. 58.	22. 34.	
V E N U S. ♀							
1	2. 8	9. 51	5. 38	2. 9. 7	1. 22. A.	20. 30. B.	
7	2. 6	9. 56	5. 50	2. 16. 18	1. 8.	21. 38.	
13	2. 7	10. 2	6. 1	2. 23. 27	0. 52.	22. 27.	
19	2. 12	10. 9	6. 10	3. 0. 42	0. 36.	22. 52.	
25	2. 19	10. 16	6. 17	3. 7. 57	0. 20.	22. 54.	
M E R C U R E. ☿ & inf. le 8.							
1	5. 17	0. 49	8. 23	3. 21. 40	3. 27. A.	18. 20. B.	
7	4. 43	0. 13	7. 41	3. 18. 29	4. 36.	17. 39.	
13	4. 2	11. 33	7. 2	3. 14. 48	4. 53.	17. 48.	
19	3. 24	11. 0	6. 34	3. 12. 44	4. 15.	18. 39.	
25	3. 0	10. 41	6. 22	3. 13. 48	2. 59.	19. 48.	

JOURS.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nœud de la LUNE.
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 8,5	31. 30,5	2. 23,0	5,007236	0. 19. 15
7	1. 8,3	31. 30,7	2. 23,0	5,007194	0. 18. 57
13	1. 7,9	31. 31,2	2. 23,0	5,007080	0. 18. 39
19	1. 7,5	31. 32,0	2. 23,2	5,006891	0. 18. 21
25	1. 7,0	31. 33,1	2. 23,4	5,006633	0. 18. 3

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.					
I. SAT.			II. SAT.		III. SAT.
J.	Immersions.		J.	H. M. S.	
	H.	M. S.		H.	M. S.
2	6.	49. 48 S.	2	1. 18. 47	M. I.
4	1. 19.	5 S.	5	2. 35. 29	S. I.
6	7. 46.	23 M.	9	3. 52. 14	S. I.
8	2.* 14.	42 M.	12	5. 9. 3	S. I.
9	8. 43.	2 S.	16	6. 25. 56	M. I.
11	3. 11.	23 S.	19	7. 42. 55	S. I.
13	9. 39.	44 M.	23	8. 59. 59	M. I.
15	4.* 8.	6 M.	26	10. 17. 11	S. I.
16	10. 36.	30 S.	30	11. 34. 29	M. I.
18	5. 4.	55 S.			
20	11. 33.	20 M.			
22	6. 1.	47 M.			
24	0. 30.	15 M.			
25	6. 58.	45 S.			
27	1. 27.	17 S.			
29	7. 55.	52 M.			
31	2.* 24.	28 M.			

IV. SAT.		
Conjonctions.		
7	6. 2. S.	inf.
16	3.* 6. M.	sup.
24	0. 10. S.	inf.

JOURS.	A O U S T.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépuf- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Lu. S. Pier.ès L.	1. 57.	4. 28.	7. 31.	10. 1.	10. 5. 4.	0. 5. 20.
2	Ma. S. Étien. P.	2. 0.	4. 29.	7. 30.	9. 58.	10. 5. 25.	1. 5. 32.
3	Me. Inv. S. Ét.	2. 2.	4. 31.	7. 28.	9. 56.	11. 0.	2. 43.
4	Jeu. S. Domin.	2. 5.	4. 32.	7. 27.	9. 53.	11. 40.	3. 52.
5	Ve. S. Yon M.	2. 8.	4. 34.	7. 26.	9. 50.	Matin.	5. 1.
6	Sa. Tra. N. S.	2. 11.	4. 35.	7. 24.	9. 47.	0. 30.	6. 6.
7	Dim. S. Gaëtan	2. 14.	4. 37.	7. 23.	9. 44.	1. 40.	6. 54.
8	Lun. S. Justin.	2. 16.	4. 38.	7. 21.	9. 42.	3. 0.	7. 35.
9	Mar. <i>vigile-jeûne</i>	2. 19.	4. 40.	7. 20.	9. 39.	4. 22.	8. 4.
10	Me. S. Laurent.	2. 22.	4. 41.	7. 18.	9. 36.	5. 50.	8. 30.
11	Jeu. Sufc. S. ^c C.	2. 25.	4. 43.	7. 16.	9. 33.	7. 16.	8. 44.
12	Ven. S. ^c Claire	2. 27.	4. 44.	7. 15.	9. 31.	8. 45.	8. 57.
13	Sa. <i>vigile-jeûne</i>	2. 30.	4. 46.	7. 13.	9. 28.	10. 11.	9. 10.
14	D. S. Hipolyte	2. 33.	4. 47.	7. 12.	9. 25.	11. 36.	9. 28.
15	Lu. <i>Affo. N. D.</i>	2. 35.	4. 49.	7. 10.	9. 23.	1. 50.	9. 50.
16	Ma. S. Roch C.	2. 38.	4. 50.	7. 9.	9. 20.	2. 18.	10. 20.
17	Me. S. Mamès.	2. 40.	4. 52.	7. 7.	9. 18.	3. 31.	11. 0.
18	Jeu. S. ^c Héléne	2. 43.	4. 54.	7. 5.	9. 15.	4. 38.	11. 46.
19	Ve. S. Louis É.	2. 46.	4. 55.	7. 4.	9. 12.	5. 26.	Matin.
20	Sa. S. Bernard.	2. 48.	4. 57.	7. 2.	9. 10.	6. 8.	0. 50.
21	Dim. S. Privat.	2. 51.	4. 59.	7. 0.	9. 7.	6. 41.	1. 58.
22	Lu. S. Simphor.	2. 54.	5. 0.	6. 59.	9. 5.	7. 4.	3. 5.
23	Ma. S. Frien É.	2. 56.	5. 2.	6. 57.	9. 3.	7. 19.	4. 16.
24	Me. S. Barthel.	2. 59.	5. 4.	6. 55.	9. 0.	7. 30.	5. 29.
25	Jeu. S. Louis R.	3. 2.	5. 5.	6. 54.	8. 57.	7. 40.	6. 40.
26	Ve. S. Zephirin	3. 5.	5. 7.	6. 52.	8. 54.	7. 48.	7. 52.
27	Sam. S. Césaire	3. 7.	5. 9.	6. 50.	0. 52.	7. 56.	9. 6.
28	D. S. Augustin.	3. 10.	5. 10.	6. 49.	8. 49.	8. 8.	10. 20.
29	Lu. Dec. S. J. B.	3. 12.	5. 12.	6. 47.	8. 47.	8. 27.	11. 32.
30	Mar. S. Fiacre.	3. 14.	5. 14.	6. 45.	8. 45.	8. 56.	0. 543.
31	Me. S. Médéric	3. 17.	5. 16.	6. 43.	8. 42.	9. 32.	0. 548.

Jours décroissent du 1 au 31 de 47' le matin, & de 47' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. <small>Boréale.</small>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Différ.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	4. 8. 50. 32	18. 4. 24	15. 14. 54	0. 5. 51,1	3,5
2	4. 9. 48. 1	17. 49. 8	15. 11. 1	0. 5. 47,6	4,1
3	4. 10. 45. 31	17. 33. 37	15. 7. 8	0. 5. 43,5	4,5
4	4. 11. 43. 2	17. 17. 47	15. 3. 17	0. 5. 39,0	5,3
5	4. 12. 40. 35	17. 1. 41	14. 59. 25	0. 5. 33,7	5,9
6	4. 13. 38. 7	16. 45. 18	14. 55. 35	0. 5. 27,8	6,6
7	4. 14. 35. 40	16. 28. 38	14. 51. 43	0. 5. 21,2	7,4
8	4. 15. 33. 15	16. 11. 44	14. 47. 54	0. 5. 13,8	7,7
9	4. 16. 30. 52	16. 54. 32	14. 44. 5	0. 5. 6,1	8,2
10	4. 17. 28. 31	15. 37. 6	14. 40. 17	0. 4. 57,9	9,0
11	4. 18. 26. 10	15. 19. 24	14. 36. 30	0. 4. 48,9	9,4
12	4. 19. 23. 48	15. 1. 28	14. 32. 43	0. 4. 39,5	10,2
13	4. 20. 21. 28	14. 43. 17	14. 28. 56	0. 4. 29,3	10,4
14	4. 21. 19. 9	14. 24. 53	14. 25. 9	0. 4. 18,9	11,1
15	4. 22. 16. 51	14. 6. 14	14. 21. 24	0. 4. 7,8	11,6
16	4. 23. 14. 34	13. 47. 24	14. 17. 41	0. 3. 56,2	12,1
17	4. 24. 12. 18	13. 28. 19	14. 13. 57	0. 3. 44,1	12,7
18	4. 25. 10. 4	13. 9. 0	14. 10. 12	0. 3. 31,4	12,8
19	4. 26. 7. 51	12. 49. 29	14. 6. 29	0. 3. 18,5	13,8
20	4. 27. 5. 39	12. 29. 46	14. 2. 47	0. 3. 4,8	14,2
21	4. 28. 3. 28	12. 9. 52	13. 59. 4	0. 2. 50,6	14,8
22	4. 29. 1. 19	11. 49. 47	13. 55. 23	0. 2. 35,8	15,0
23	4. 29. 59. 12	11. 29. 30	13. 51. 41	0. 2. 20,8	15,5
24	5. 0. 57. 7	11. 9. 1	13. 48. 1	0. 2. 5,3	15,9
25	5. 1. 55. 3	10. 48. 22	13. 44. 20	0. 1. 49,4	16,3
26	5. 2. 53. 1	10. 27. 33	13. 40. 39	0. 1. 33,1	16,6
27	5. 3. 51. 0	10. 6. 34	13. 36. 59	0. 1. 16,5	16,0
28	5. 4. 49. 1	9. 45. 24	13. 33. 19	0. 0. 58,5	16,4
29	5. 5. 47. 4	9. 24. 6	13. 29. 40	0. 0. 42,1	17,6
30	5. 6. 45. 8	9. 2. 39	13. 26. 2	0. 0. 24,5	18,1
31	5. 7. 43. 15	8. 41. 2	13. 22. 24	0. 0. 6,4	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL. LAXE horizont.	D.I.A.M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	1. 2. 37. 21	1. 8. 36. 35	1. 23. 51.	54. 38	29. 50
2	1. 34. 39. 4	1. 20. 45. 22	2. 23. 18.	55. 4	30. 4
3	1. 26. 53. 56	2. 3. 11. 13	3. 17. 16.	55. 41	30. 25
4	2. 2. 32. 4	2. 15. 59. 37	4. 3. 14.	56. 27	30. 59
5	2. 22. 32. 36	2. 29. 14. 2	4. 38. 9.	57. 16	31. 17
6	3. 6. 9. 59	3. 12. 54. 28	4. 59. 6.	58. 9	31. 46
7	3. 29. 54. 16	3. 27. 0. 19	5. 3. 21.	58. 59	32. 13
8	4. 4. 11. 42	4. 11. 27. 53	4. 49. 12.	59. 43	32. 37
9	4. 18. 47. 42	4. 26. 10. 11	4. 15. 56.	60. 16	32. 55
10	5. 3. 34. 27	5. 10. 59. 36	3. 25. 15.	60. 34	33. 5
11	5. 18. 24. 36	5. 25. 48. 12	2. 20. 46.	60. 39	33. 8
12	6. 3. 9. 50	6. 10. 28. 33	1. 6. 15.	60. 29	33. 2
13	6. 17. 44. 7	6. 24. 53. 57	0. 11. 34.	60. 5	33. 49
14	7. 2. 3. 59	7. 9. 7. 56	1. 29. 27.	59. 34	32. 37
15	7. 16. 7. 48	7. 23. 3. 21	2. 36. 38.	58. 58	32. 12
16	7. 29. 54. 47	8. 6. 42. 4	3. 35. 27.	58. 18	31. 51
17	8. 13. 25. 21	8. 20. 4. 41	4. 20. 50.	57. 39	31. 29
18	8. 26. 40. 14	9. 3. 12. 18	4. 51. 15.	57. 1	31. 8
19	9. 9. 40. 57	9. 16. 6. 11	5. 6. 3.	56. 27	30. 50
20	9. 22. 28. 17	9. 28. 47. 16	5. 5. 19.	55. 55	30. 32
21	10. 5. 3. 21	10. 11. 16. 37	4. 49. 42.	55. 25	30. 16
22	10. 17. 27. 9	10. 23. 34. 56	4. 20. 38.	55. 0	30. 2
23	10. 29. 40. 15	11. 5. 43. 19	3. 39. 37.	54. 41	29. 54
24	11. 11. 44. 15	11. 17. 43. 13	2. 49. 28.	54. 23	29. 42
25	11. 23. 40. 8	11. 29. 35. 46	1. 52. 7.	54. 11	29. 36
26	0. 5. 30. 13	0. 11. 23. 36	0. 50. 2.	54. 6	29. 33
27	0. 17. 16. 37	0. 23. 9. 52	0. 13. 48.	54. 8	29. 34
28	0. 29. 3. 43	1. 4. 58. 33	1. 17. 5.	54. 16	29. 38
29	1. 10. 55. 7	1. 16. 55. 6	2. 17. 43.	54. 34	29. 48
30	1. 22. 56. 3	1. 29. 1. 27	3. 13. 3.	54. 32	29. 47
31	2. 5. 11. 3	2. 11. 25. 26	4. 0. 44.	55. 37	30. 22

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN: de la LUNE.	OBSERVATIONS à faire dans le mois d'Août.
		H.	M.	D.	
1	22	5. 2	3	13. 42.	Boréal.
2	23	5. 46		18. 30.	
3	24	6. 32		22. 40.	
4	25	7. 22		25. 54.	
5	26	8. 17		27. 54.	
6	27	9. 16		28. 20.	
7	28	10. 18		27. 0.	
8	29	11. 19		23. 56.	
9	1	1. 14	Soir.	19. 18.	
10	2	1. 9		13. 28.	
11	3	2. 2		6. 48.	Austral.
12	4	2. 52		0. 10.	
13	5	3. 41		7. 4.	
14	6	4. 32		13. 30.	
15	7	5. 25		19. 10.	
16	8	6. 19		23. 36.	
17	9	7. 17		26. 42.	
18	10	8. 13		28. 18.	
19	11	9. 10		28. 14.	
20	12	10. 5		26. 38.	
21	13	10. 55		23. 44.	
22	14	11. 42		19. 47.	
23	15	Matin.		15. 0.	
24	16	0. 24		9. 48.	
25	17	1. 6		4. 14.	
26	18	1. 46		1. 25.	Bor.
27	19	2. 25		7. 0.	
28	20	3. 4		12. 23.	
29	21	3. 46		17. 25.	
30	22	4. 31		21. 39.	
31	23	5. 19		25. 9.	

PHASES DE LA LUNE.

D. Q. le 2 à 1^h 25' 0" m.
 N. L. le 9 à 8. 10. 0 m.
 P. Q. le 15 à 11. 50. 0 f.
 P. L. le 23 à 0. 50. 0 f.
 D. Q. le 31 à 5. 0. 0 f.

JOURS.	LEVER des PLA- NETES.	PASSAGE au MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.

S A T U R N E. ♄						
1	10. 39 Soir.	5. 41 Matin.	0. 39 Soir.	1. 7. 45	2. 30. A.	11. 45. B.
7	10. 16	5. 19	0. 18	1. 7. 55	2. 31.	11. 48.
13	9. 54	4. 57	11. 56 Matin.	1. 8. 5	2. 33.	11. 49.
19	9. 31	4. 34	11. 33	1. 8. 7	2. 34.	11. 49.
25	9. 9	4. 12	11. 11	1. 8. 5	2. 36.	11. 47.

J U P I T E R. ♃						
1	11. 57 Soir.	7. 50 Matin.	3. 40 Soir.	2. 10. 21	0. 45. A.	21. 19. B
7	11. 37	7. 31	3. 23	2. 11. 21	0. 45.	21. 27.
13	11. 19	7. 13	3. 4	2. 12. 19	0. 45.	21. 34
19	10. 59	6. 54	2. 46	2. 13. 10	0. 45.	21. 40.
25	10. 40	6. 35	2. 27	2. 13. 54	0. 45.	21. 45.

M A R S. ♂						
1	3. 16 Matin.	11. 9 Matin.	7. 2 Soir.	3. 26. 53	1. 1. B.	21. 49. B.
7	3. 14	11. 2	6. 50	4. 0. 45	1. 3.	21. 3.
13	3. 13	10. 56	6. 39	4. 4. 36	1. 5.	20. 12.
19	3. 10	10. 49	6. 28	4. 8. 28	1. 6.	19. 14.
25	3. 9	10. 42	6. 15	4. 12. 18	1. 8.	18. 23.

V E N U S. ♀						
1	2. 29 Matin.	10. 26 Matin.	6. 23 Soir.	3. 16. 27	0. 1. A.	22. 27. B.
7	2. 42	10. 34	6. 26	3. 23. 46	0. 15. B.	21. 38.
13	2. 58	10. 43	6. 28	4. 1. 4	0. 30.	20. 26.
19	3. 15	10. 51	6. 27	4. 8. 26	0. 44.	18. 53.
25	3. 33	10. 59	6. 25	4. 15. 49	0. 55.	16. 59.

M E R C U R E. ♂ & ♀ supér. le 23.						
1	2. 51 Matin.	10. 40 Matin.	6. 25 Soir.	3. 19. 46	1. 10. A.	20. 52. B.
7	3. 8	10. 54	6. 42	3. 28. 18	0. 14. B.	20. 46.
13	3. 40	11. 17	6. 56	4. 9. 18	1. 15.	19. 10.
19	4. 24	11. 43	7. 4	4. 21. 15	1. 43.	16. 4.
25	5. 4	0. 57	7. 3	5. 3. 8	1. 42.	11. 57.

JOURS.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. de la distance du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I F U du soleil de la LUNE.		
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	le moy. 200000.	S.	D.	M.
1	1. 6,5	31. 34,8	2. 23,6	5,006246	0.	17.	42
7	1. 6,0	31. 36,6	2. 23,9	5,005843	0.	17.	24
13	1. 5,5	31. 38,6	2. 24,3	5,005378	0.	17.	5
19	1. 5,0	31. 40,9	2. 24,6	5,004861	0.	16.	47
25	1. 4,6	31. 43,4	2. 25,0	5,004289	0.	16.	29

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.							
I. SAT.				II. SAT.			
Immersion.							
J.	H.	M.	S.	J.	H.	M.	S.
1	8.	53.	6 S.	3	0.*	51.	55 M. I.
3	3.	21.	46 S.	6	2.	9.	30 S. I.
9	9.	50.	27 M.	10	3.*	27.	15 M. I.
7	4.*	19.	9 M.	13	4.	45.	10 S. I.
8	10.	47.	51 S.	17	6.	3.	14 M. I.
10	5.	16.	34 S.	20	7.	21.	23 S. I.
12	11.	45.	19 M.	24	8.	39.	45 M. I.
14	6.	14.	5 M.	27	9.	58.	15 S. I.
16	0.*	42.	53 M.	28	0.*	35.	1 M. É.
17	7.	11.	43 S.	31	11.	16.	54 M. I.
19	1.	40.	34 S.	31	1.	53.	37 S. É.
21	8.	9.	27 M.				
23	2.*	38.	21 M.				
24	9.	7.	17 S.				
26	3.	36.	14 S.				
28	10.	5.	13 M.				
30	4.*	34.	12 M.				
31	11.	3.	13 S.				

IV. SAT.			
Conjonctions.			
1	9.	16.	S. sup.
10	6.	22.	M. inf.
18	3.	30.	S. sup.
27	0.	30.	M. inf.

JOURS.	SEPTEMB.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépus- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Jeu. S. L. S. G.	3. 19.	5. 17.	6. 42.	8. 40.	10. 19. Soleil.	2. 56. Soleil.
2	Ven. S. Lazare.	3. 21.	5. 19.	6. 40.	8. 38.	11. 18.	3. 57.
3	Sa. S. Gregoire.	3. 24.	5. 21.	6. 38.	8. 35.	Matin.	
4	D. S ^e Marcelle.	3. 26.	5. 23.	6. 36.	8. 33.	0. 35.	4. 53.
5	Lu. S. Victorin	3. 28.	5. 24.	6. 35.	8. 31.	2. 0.	5. 37.
6	Ma. S. Onesime	3. 31.	5. 26.	6. 33.	8. 28.	3. 28.	6. 10.
7	Mer. S. Clou P.	3. 33.	5. 28.	6. 31.	8. 26.	4. 58.	6. 36.
8	Jeu. Nat. N. D	3. 35.	5. 30.	6. 29.	8. 24.	6. 26.	6. 54.
9	Ven. S. Omer.	3. 37.	5. 31.	6. 28.	8. 22.	7. 50.	7. 8.
10	Sa. S. Nic. de T	3. 40.	5. 33.	6. 26.	8. 19.	9. 14.	7. 25.
11	Dim. S. Patient	3. 42.	5. 35.	6. 24.	8. 17.	10. 35.	7. 42.
12	Lun. S. Serdot.	3. 44.	5. 37.	6. 22.	8. 15.	11. 58.	8. 4.
13	Ma. S. Maurille	3. 46.	5. 38.	6. 21.	8. 13.	1. 18. Soleil.	8. 32.
14	Me. Exalt. S. ^e †	3. 48.	5. 40.	6. 19.	8. 11.	2. 34.	9. 11.
15	Je. S. Nicodem.	3. 50.	5. 42.	6. 17.	8. 9.	3. 40.	9. 55.
16	Ve. S. Cyprien.	3. 53.	5. 44.	6. 15.	8. 6.	4. 28.	10. 46.
17	Sa. S. Lambert.	3. 55.	5. 45.	6. 14.	8. 4.	5. 3.	11. 50.
18	D. S. Jean Crif.	3. 57.	5. 46.	6. 12.	8. 2.	5. 26.	Matin.
19	Lu. S. Janvier	3. 59.	5. 48.	6. 10.	8. 0.	5. 40.	0. 57.
20	Ma. vigile-jeûne.	4. 1.	5. 50.	6. 8.	7. 58.	5. 50.	2. 8.
21	Me. S. Ma. 4. T	4. 3.	5. 52.	6. 6.	7. 56.	5. 55.	3. 19.
22	Jeu. S. Maurice	4. 5.	5. 54.	6. 5.	7. 54.	6. 0.	4. 34.
23	Ven. S. ^e Tecla	4. 7.	5. 56.	6. 3.	7. 52.	6. 6.	5. 49.
24	Sa. S. Andoche	4. 9.	5. 58.	6. 1.	7. 50.	6. 16.	7. 5.
25	Dim. S. Firmin	4. 11.	6. 0.	5. 59.	7. 48.	6. 32.	8. 19.
26	Lu. S. ^e Justine.	4. 13.	6. 2.	5. 57.	7. 46.	7. 3.	9. 30.
27	Ma. S. C. S. D	4. 15.	6. 3.	5. 56.	7. 44.	7. 35.	10. 40.
28	Mer. S. Ceran.	4. 17.	6. 5.	5. 54.	7. 42.	8. 22.	11. 48.
29	Jeudi S. Michel.	4. 19.	6. 7.	5. 52.	7. 40.	9. 15.	0. 57.
30	Ven. S. Jérôme	4. 21.	6. 9.	5. 50.	7. 38.	10. 25.	1. 58. Soleil.

Jours décroissent du 1 au 30, de 51' le matin, & de 51' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. Boréale.	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Diffé.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	5. 8. 41. 24	8. 19. 18	13. 18. 45	11. 59. 48,0	18,6
2	5. 9. 39. 36	7. 57. 25	13. 15. 7	11. 59. 29,4	18,9
3	5. 10. 37. 49	7. 35. 25	13. 11. 29	11. 59. 10,5	19,2
4	5. 11. 36. 3	7. 13. 18	13. 7. 52	11. 58. 51,3	19,4
5	5. 12. 34. 18	6. 51. 4	13. 4. 15	11. 58. 31,9	19,7
6	5. 13. 32. 35	6. 28. 44	13. 0. 38	11. 58. 12,2	19,9
7	5. 14. 30. 54	6. 6. 17	12. 57. 2	11. 57. 52,3	19,9
8	5. 15. 29. 16	5. 43. 44	12. 53. 26	11. 57. 32,4	20,2
9	5. 16. 27. 41	5. 21. 3	12. 49. 50	11. 57. 12,2	20,2
10	5. 17. 26. 8	4. 58. 17	12. 46. 13	11. 56. 52,0	20,5
11	5. 18. 24. 36	4. 35. 27	12. 42. 37	11. 56. 31,5	20,6
12	5. 19. 23. 6	4. 12. 32	12. 39. 2	11. 56. 10,9	20,8
13	5. 20. 21. 37	3. 49. 32	12. 35. 26	11. 55. 50,1	20,8
14	5. 21. 20. 9	3. 26. 28	12. 31. 50	11. 55. 29,3	21,0
15	5. 22. 18. 43	3. 3. 20	12. 28. 15	11. 55. 8,3	20,9
16	5. 23. 17. 18	2. 40. 9	12. 24. 39	11. 54. 47,4	21,0
17	5. 24. 15. 55	2. 16. 55	12. 21. 3	11. 54. 26,4	22,1
18	5. 25. 14. 34	1. 53. 38	12. 17. 29	11. 54. 4,3	19,9
19	5. 26. 13. 15	1. 30. 20	12. 14. 53	11. 53. 44,4	20,8
20	5. 27. 11. 57	1. 6. 58	12. 10. 18	11. 53. 23,6	20,8
21	5. 28. 10. 41	0. 43. 35	12. 6. 41	11. 53. 2,8	20,7
22	5. 29. 9. 27	0. 20. 11	12. 3. 6	11. 52. 42,1	20,6
23	6. 0. 8. 16	0. 3. 16	11. 59. 30	11. 52. 21,5	20,4
24	6. 1. 7. 7	0. 26. 44	11. 55. 55	11. 52. 1,1	20,5
25	6. 2. 6. 0	0. 50. 11	11. 52. 18	11. 51. 40,6	20,2
26	6. 3. 4. 55	1. 13. 39	11. 48. 42	11. 51. 20,4	20,0
27	6. 4. 3. 51	1. 37. 5	11. 45. 5	11. 51. 0,4	19,8
28	6. 5. 2. 49	2. 0. 30	11. 41. 28	11. 50. 40,6	19,4
29	6. 6. 1. 49	2. 23. 56	11. 37. 52	11. 50. 21,2	19,1
30	6. 7. 0. 52	2. 47. 20	11. 34. 15	11. 50. 2,1	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL LAXE horizont.	DIAM horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	2. 17. 45. 12	2. 24. 10. 58	4. 38. 17.	56. 22	30. 47
2	3. 0. 43. 3	3. 7. 21. 47	5. 3. 51.	57. 14	31. 16
3	3. 14. 7. 27	3. 21. 0. 42	5. 12. 11.	58. 10	31. 46
4	3. 28. 0. 47	4. 5. 7. 17	5. 3. 49.	59. 7	32. 17
5	4. 12. 20. 0	4. 19. 38. 56	4. 36. 32.	59. 59	32. 46
6	4. 27. 2. 55	5. 4. 31. 9	3. 50. 37.	60. 42	33. 9
7	5. 12. 2. 24	5. 19. 35. 36	2. 47. 51.	61. 7	33. 23
8	5. 27. 9. 30	6. 4. 42. 52	1. 33. 0.	61. 17	33. 29
9	6. 12. 14. 41	6. 19. 43. 41	0. 11. 22.	61. 9	33. 24
10	6. 27. 9. 8	7. 4. 29. 45	1. 9. 53.	60. 43	33. 10
11	7. 11. 45. 41	7. 18. 56. 40	2. 25. 19.	60. 4	32. 48
12	7. 26. 2. 23	8. 3. 2. 26	3. 29. 49.	59. 18	32. 23
13	8. 9. 56. 45	8. 16. 44. 45	4. 20. 14.	58. 27	31. 56
14	8. 23. 27. 35	9. 0. 4. 40	4. 54. 37.	57. 36	31. 28
15	9. 6. 36. 50	9. 13. 4. 40	5. 12. 32.	56. 51	31. 3
16	9. 19. 28. 7	9. 25. 47. 4	5. 14. 11.	56. 7	30. 39
17	10. 2. 2. 11	10. 8. 13. 53	5. 0. 47.	55. 30	30. 19
18	10. 14. 22. 35	10. 20. 28. 44	4. 33. 22.	55. 2	30. 3
19	10. 26. 32. 25	11. 2. 33. 39	3. 53. 57.	54. 37	29. 50
20	11. 8. 32. 58	11. 14. 30. 51	3. 4. 43.	54. 21	29. 41
21	11. 20. 27. 27	11. 26. 22. 57	2. 7. 42.	54. 7	29. 33
22	0. 2. 17. 37	0. 8. 11. 41	1. 5. 18.	54. 2	29. 31
23	0. 14. 5. 25	0. 19. 59. 1	0. 0. 43.	54. 1	29. 30
24	0. 25. 52. 53	1. 1. 47. 24	1. 4. 25.	54. 5	29. 32
25	1. 7. 42. 49	1. 13. 39. 22	2. 6. 55.	54. 16	29. 38
26	1. 19. 37. 40	1. 25. 38. 16	3. 4. 19.	54. 35	29. 49
27	2. 1. 41. 33	2. 7. 47. 53	3. 54. 9.	54. 59	30. 2
28	2. 13. 57. 49	2. 20. 11. 54	4. 34. 33.	55. 34	30. 21
29	2. 26. 30. 39	3. 2. 54. 41	5. 2. 44.	56. 15	30. 43
30	3. 9. 24. 18	3. 15. 59. 52	5. 16. 30.	57. 4	31. 10

Jours du Mois.	Jours de la Lune	PASSAGE de la LUNE au Mérid		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire pendant le mois de Septembre.
		H.	M.	D.	M.	
1	24	6.	11	27.	32.	1. $\epsilon \beta \vartheta$ 2 ^h 45' f.. φ périh.. \odot dans le paral. del'aigle qui médie à 8 ^h 57' f. 2. $\varphi \alpha \omega$ dist. 42'. 3. $\epsilon \nu \pi$ 6 ^h 15' f... \odot parall. α Orion, qui médie à 6 ^h 55' m. 4. $\epsilon \omega \varnothing$ 4 ^h 30' mat... \downarrow 8 ^h mat. 7. \odot par. Procyon qui passe à 8 ^h 24' m. 8. ϵ périgee... $\sigma \epsilon \delta$ de φ ... Imm. φ 1 ^h 42' f... Émerf. 2 ^h 45'. 10. $\epsilon \alpha \mu$ 1 ^h 30' m.. 12. $\epsilon \pi \mu$ 7 ^h 30' f. 13. $\epsilon \sigma \mu$ 3 ^h 30' m... $\epsilon \alpha \mu$ 6 ^h 30' mat. 14. $\epsilon \gamma \pi$ 8 ^h soir. 15. $\epsilon \delta \pi$ 2 ^h mat... $\tau \vartheta$ 15' soir. 16. $\epsilon \square$ 6 ^h 40' f.. 17. $\epsilon \downarrow \pi$ 3 ^h 15' f. 18. $\epsilon \epsilon \pi$ 5 ^h f.. $\chi \pi$ 8 ^h f.. $\delta^* \vartheta$ dist. 2'. 20. $\varphi \alpha \mu$ 6 ^h f.. ϵ près des 3 $\downarrow \pi$ 9 ^h 30' f. 22. ϵ apogée. 23. $\epsilon \chi \pi$ 1 ^h 45' m.. $\zeta \chi$ 5 ^h 30' f.. φ aph. 24. \odot par. δ Orion qui passe à 5 ^h 22' m. 25. $\epsilon \pi \vartheta$ 8 ^h 15' f... ρ 1 ^h 30' soir. 26. \odot par. ϵ Or.. $\epsilon \delta \vartheta$ 7 ^h m. $\zeta \vartheta$ 10 ^h m. 27. ϵ près des Pléiades, 1 ^h 30' m. 28. \odot parall. ζ Orion. $\epsilon \beta \vartheta$ 9 ^h 45' f.
2	25	7.	7	28.	33.	
3	26	8.	5	27.	52.	
4	27	9.	6	25.	32.	
5	28	10.	4	21.	35.	
6	29	11.	1	16.	10.	10. $\epsilon \alpha \mu$ 1 ^h 30' m.. 12. $\epsilon \pi \mu$ 7 ^h 30' f. 13. $\epsilon \sigma \mu$ 3 ^h 30' m... $\epsilon \alpha \mu$ 6 ^h 30' mat. 14. $\epsilon \gamma \pi$ 8 ^h soir. 15. $\epsilon \delta \pi$ 2 ^h mat... $\tau \vartheta$ 15' soir. 16. $\epsilon \square$ 6 ^h 40' f.. 17. $\epsilon \downarrow \pi$ 3 ^h 15' f. 18. $\epsilon \epsilon \pi$ 5 ^h f.. $\chi \pi$ 8 ^h f.. $\delta^* \vartheta$ dist. 2'. 20. $\varphi \alpha \mu$ 6 ^h f.. ϵ près des 3 $\downarrow \pi$ 9 ^h 30' f. 22. ϵ apogée. 23. $\epsilon \chi \pi$ 1 ^h 45' m.. $\zeta \chi$ 5 ^h 30' f.. φ aph. 24. \odot par. δ Orion qui passe à 5 ^h 22' m. 25. $\epsilon \pi \vartheta$ 8 ^h 15' f... ρ 1 ^h 30' soir. 26. \odot par. ϵ Or.. $\epsilon \delta \vartheta$ 7 ^h m. $\zeta \vartheta$ 10 ^h m. 27. ϵ près des Pléiades, 1 ^h 30' m. 28. \odot parall. ζ Orion. $\epsilon \beta \vartheta$ 9 ^h 45' f.
7	1	11.	56	9.	42.	
8	2	0.	46	2.	30.	
9	3	1.	38	4.	42.	
10	4	2.	30	11.	26.	
11	5	3.	25	17.	36.	10. $\epsilon \alpha \mu$ 1 ^h 30' m.. 12. $\epsilon \pi \mu$ 7 ^h 30' f. 13. $\epsilon \sigma \mu$ 3 ^h 30' m... $\epsilon \alpha \mu$ 6 ^h 30' mat. 14. $\epsilon \gamma \pi$ 8 ^h soir. 15. $\epsilon \delta \pi$ 2 ^h mat... $\tau \vartheta$ 15' soir. 16. $\epsilon \square$ 6 ^h 40' f.. 17. $\epsilon \downarrow \pi$ 3 ^h 15' f. 18. $\epsilon \epsilon \pi$ 5 ^h f.. $\chi \pi$ 8 ^h f.. $\delta^* \vartheta$ dist. 2'. 20. $\varphi \alpha \mu$ 6 ^h f.. ϵ près des 3 $\downarrow \pi$ 9 ^h 30' f. 22. ϵ apogée. 23. $\epsilon \chi \pi$ 1 ^h 45' m.. $\zeta \chi$ 5 ^h 30' f.. φ aph. 24. \odot par. δ Orion qui passe à 5 ^h 22' m. 25. $\epsilon \pi \vartheta$ 8 ^h 15' f... ρ 1 ^h 30' soir. 26. \odot par. ϵ Or.. $\epsilon \delta \vartheta$ 7 ^h m. $\zeta \vartheta$ 10 ^h m. 27. ϵ près des Pléiades, 1 ^h 30' m. 28. \odot parall. ζ Orion. $\epsilon \beta \vartheta$ 9 ^h 45' f.
12	6	4.	20	12.	42.	
13	7	5.	19	26.	12.	
14	8	6.	17	28.	12.	
15	9	7.	14	28.	41.	
16	10	8.	9	27.	15.	10. $\epsilon \alpha \mu$ 1 ^h 30' m.. 12. $\epsilon \pi \mu$ 7 ^h 30' f. 13. $\epsilon \sigma \mu$ 3 ^h 30' m... $\epsilon \alpha \mu$ 6 ^h 30' mat. 14. $\epsilon \gamma \pi$ 8 ^h soir. 15. $\epsilon \delta \pi$ 2 ^h mat... $\tau \vartheta$ 15' soir. 16. $\epsilon \square$ 6 ^h 40' f.. 17. $\epsilon \downarrow \pi$ 3 ^h 15' f. 18. $\epsilon \epsilon \pi$ 5 ^h f.. $\chi \pi$ 8 ^h f.. $\delta^* \vartheta$ dist. 2'. 20. $\varphi \alpha \mu$ 6 ^h f.. ϵ près des 3 $\downarrow \pi$ 9 ^h 30' f. 22. ϵ apogée. 23. $\epsilon \chi \pi$ 1 ^h 45' m.. $\zeta \chi$ 5 ^h 30' f.. φ aph. 24. \odot par. δ Orion qui passe à 5 ^h 22' m. 25. $\epsilon \pi \vartheta$ 8 ^h 15' f... ρ 1 ^h 30' soir. 26. \odot par. ϵ Or.. $\epsilon \delta \vartheta$ 7 ^h m. $\zeta \vartheta$ 10 ^h m. 27. ϵ près des Pléiades, 1 ^h 30' m. 28. \odot parall. ζ Orion. $\epsilon \beta \vartheta$ 9 ^h 45' f.
17	11	9.	1	24.	37.	
18	12	9.	50	20.	56.	
19	13	10.	34	16.	23.	
20	14	11.	14	11.	14.	
21	15	11.	54	5.	45.	10. $\epsilon \alpha \mu$ 1 ^h 30' m.. 12. $\epsilon \pi \mu$ 7 ^h 30' f. 13. $\epsilon \sigma \mu$ 3 ^h 30' m... $\epsilon \alpha \mu$ 6 ^h 30' mat. 14. $\epsilon \gamma \pi$ 8 ^h soir. 15. $\epsilon \delta \pi$ 2 ^h mat... $\tau \vartheta$ 15' soir. 16. $\epsilon \square$ 6 ^h 40' f.. 17. $\epsilon \downarrow \pi$ 3 ^h 15' f. 18. $\epsilon \epsilon \pi$ 5 ^h f.. $\chi \pi$ 8 ^h f.. $\delta^* \vartheta$ dist. 2'. 20. $\varphi \alpha \mu$ 6 ^h f.. ϵ près des 3 $\downarrow \pi$ 9 ^h 30' f. 22. ϵ apogée. 23. $\epsilon \chi \pi$ 1 ^h 45' m.. $\zeta \chi$ 5 ^h 30' f.. φ aph. 24. \odot par. δ Orion qui passe à 5 ^h 22' m. 25. $\epsilon \pi \vartheta$ 8 ^h 15' f... ρ 1 ^h 30' soir. 26. \odot par. ϵ Or.. $\epsilon \delta \vartheta$ 7 ^h m. $\zeta \vartheta$ 10 ^h m. 27. ϵ près des Pléiades, 1 ^h 30' m. 28. \odot parall. ζ Orion. $\epsilon \beta \vartheta$ 9 ^h 45' f.
22	16	Matin.		0.	6.	
23	17	0.	33	5.	35.	
24	18	1.	12	11.	0.	
25	19	1.	54	16.	5.	
26	20	2.	37	20.	40.	10. $\epsilon \alpha \mu$ 1 ^h 30' m.. 12. $\epsilon \pi \mu$ 7 ^h 30' f. 13. $\epsilon \sigma \mu$ 3 ^h 30' m... $\epsilon \alpha \mu$ 6 ^h 30' mat. 14. $\epsilon \gamma \pi$ 8 ^h soir. 15. $\epsilon \delta \pi$ 2 ^h mat... $\tau \vartheta$ 15' soir. 16. $\epsilon \square$ 6 ^h 40' f.. 17. $\epsilon \downarrow \pi$ 3 ^h 15' f. 18. $\epsilon \epsilon \pi$ 5 ^h f.. $\chi \pi$ 8 ^h f.. $\delta^* \vartheta$ dist. 2'. 20. $\varphi \alpha \mu$ 6 ^h f.. ϵ près des 3 $\downarrow \pi$ 9 ^h 30' f. 22. ϵ apogée. 23. $\epsilon \chi \pi$ 1 ^h 45' m.. $\zeta \chi$ 5 ^h 30' f.. φ aph. 24. \odot par. δ Orion qui passe à 5 ^h 22' m. 25. $\epsilon \pi \vartheta$ 8 ^h 15' f... ρ 1 ^h 30' soir. 26. \odot par. ϵ Or.. $\epsilon \delta \vartheta$ 7 ^h m. $\zeta \vartheta$ 10 ^h m. 27. ϵ près des Pléiades, 1 ^h 30' m. 28. \odot parall. ζ Orion. $\epsilon \beta \vartheta$ 9 ^h 45' f.
27	21	3.	24	24.	22.	
28	22	4.	13	27.	4.	
29	23	5.	7	28.	28.	
30	24	6.	3	28.	25.	

PHASES DE LA LUNE.

N. L. le 7 à 4^h 30' o^u soir.
P. Q. le 14 à 8. 30. o mat.
P. L. le 22 à 5. 10. o mat.
D. Q. le 30 à 7. 0. o mat.

JOURS.	LEVER des PLA- NETES.	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.
SATURNE. ♄						
1	8. 45	3. 47	10. 45	1. 7. 58	2. 38.A.	11. 42.B.
7	8. 13	3. 25	10. 23	1. 7. 48	2. 39.	11. 38.
13	8. 1	3. 2	9. 59	1. 7. 36	2. 40.	11. 33.
19	7. 39	2. 40	9. 37	1. 7. 20	2. 41.	11. 27.
25	7. 16	2. 17	9. 14	1. 7. 1	2. 42.	11. 20.
JUPITER. ♃						
1	10. 18	6. 14	2. 7	2. 14. 41	0. 45.A.	21. 51.B.
7	9. 57	5. 54	1. 48	2. 15. 16	0. 45.	21. 55.
13	9. 38	5. 35	1. 29	2. 15. 45	0. 46.	21. 58.
19	9. 18	5. 15	1. 9	2. 16. 8	0. 46.	22. 0.
25	8. 58	4. 55	0. 46	2. 16. 24	0. 46.	22. 1.
MARS. ♂						
1	3. 9	10. 35	6. 1	4. 16. 45	1. 10.B.	16. 57.B.
7	3. 9	10. 28	5. 47	4. 20. 33	1. 12.	15. 48.
13	3. 9	10. 21	5. 33	4. 24. 18	1. 12.	14. 34.
19	3. 7	10. 14	5. 21	4. 28. 7	1. 13.	13. 18.
25	3. 7	10. 10	5. 7	5. 1. 54	1. 14.	11. 59.
VENUS. ♀						
1	3. 55	11. 7	6. 19	4. 24. 27	1. 7.B.	14. 26.B.
7	4. 14	11. 14	6. 14	5. 1. 52	1. 14.	11. 59.
13	4. 34	11. 24	6. 8	5. 9. 18	1. 20.	9. 22.
19	4. 56	11. 29	6. 2	5. 16. 45	1. 24.	6. 31.
25	5. 14	11. 34	5. 54	5. 24. 14	1. 26.	3. 37.
MERCURE. ☿						
1	5. 58	0. 30	7. 4	5. 16. 15	1. 18.B.	6. 38.B.
7	6. 35	0. 46	6. 59	5. 26. 40	0. 43.	1. 59.
13	6. 46	0. 59	6. 18	6. 6. 28	0. 1.	2. 35.A.
19	6. 37	1. 11	7. 47	6. 15. 37	0. 43.A.	6. 49.
25	6. 26	1. 20	8. 14	6. 24. 12	1. 29.	10. 47.

Jours.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SPOIL.	LIEU du nœud de la LUNE
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 4,3	31. 46,6	2. 25,4	5,003563	0. 16. 7
7	1. 4,1	31. 49,5	2. 25,8	5,002900	0. 15. 48
13	1. 3,9	31. 52,6	2. 26,2	5,002204	0. 15. 30
19	1. 3,9	31. 55,8	2. 26,8	5,001481	0. 15. 11
25	1. 4,0	31. 59,0	2. 27,3	5,000741	0. 14. 52

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

I. SAT.				II. SAT.				III. SAT.			
Immersion.											
J.	H.	M.	S.	J.	H.	M.	S.	J.	H.	M.	S.
2	5.	32.	14 S.	4	0.*	35.	42 M. I.	4	10.	17.	44 S. I.
4	0.	1.	14 S.	4	3.	12.	22 M. E.	5	0.*	0.	6 M. E.
6	6.	30.	15 M.	7	1.	54.	33 S. I.	12	2.*	19.	13 M. I.
8	0.*	59.	15 M.	7	4.	31.	13 S. E.	12	4.*	2.	45 M. E.
9	7.	28.	16 S.	11	3.*	13.	28 M. I.	19	6.	20.	9 M. I.
11	4.	57.	18 S.	11	5.	50.	14 M. E.	19	8.	5.	37 M. E.
13	8.	26.	21 M.	14	4.	32.	28 S. I.	26	10.	22.	16 M. I.
15	2.*	55.	25 M.	14	7.	9.	16 S. E.	26	0.	8.	32 S. E.
16	9.	24.	28 S.	18	5.	51.	22 M. I.				
18	3.	53.	32 S.	18	8.	28.	18 M. E.				
20	19.	22.	35 M.	21	7.	19.	16 S. I.				
22	4.*	51.	38 M.	21	9.	47.	16 S. E.				
23	11.	20.	40 S.	25	8.	29.	22 M. I.				
25	5.*	49.	40 S.	28	9.	48.	36 S. I.				
27	0.	18.	40 S.								
29	6.	47.	40 M.								
31	1.*	16.	39 M.								

IV. SAT.

Conjonctions.

4	9.	40.	M. sup.
12	6.	50.	S. inf.
21	4.*	0.	M. sup.
29	1.	5.	S. inf.

JOURS.	OCTOBRE.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépuf- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Sam. S. Remi.	4. 23.	6. 11.	5. 49.	7. 36.	11. S. 40.	3. 40.
2	Di. SS. Ang. G.	4. 25.	6. 12.	5. 47.	7. 34.	Matin.	4. 16.
3	Lu. S. Denys A.	4. 27.	6. 14.	5. 45.	7. 32.	1. 0.	4. 43.
4	Mar. S. Franç.	4. 28.	6. 16.	5. 43.	7. 31.	2. 25.	5. 6.
5	Merc S. ^c Aure.	4. 30.	6. 18.	5. 41.	7. 29.	3. 55.	5. 20.
6	Jeudi S. Bruno.	4. 32.	6. 20.	5. 40.	7. 27.	5. 26.	5. 35.
7	Vend. S. Serge.	4. 34.	6. 21.	5. 38.	7. 25.	6. 56.	5. 52.
8	Sa. S. ^c Brigitte.	4. 36.	6. 23.	5. 36.	7. 23.	8. 25.	6. 12.
9	<i>Dim. S. Denys.</i>	4. 37.	6. 25.	5. 34.	7. 22.	9. 51.	6. 40.
10	Lu. S. ^c Elchide	4. 39.	6. 27.	5. 32.	7. 20.	11. 15.	7. 12.
11	Mar. S. Nicaïse	4. 41.	6. 28.	5. 31.	7. 18.	0. 32.	7. 58.
12	Merc. S. Pion.	4. 43.	6. 30.	5. 29.	7. 16.	1. 40.	8. 46.
13	Jeudi S. Géraut	4. 45.	6. 32.	5. 27.	7. 14.	2. 30.	9. 52.
14	Ven. S. Caliste.	4. 46.	6. 34.	5. 25.	7. 13.	3. 9.	11. 0.
15	Sa. S. ^c Thérèse	4. 48.	6. 35.	5. 24.	7. 11.	3. 40.	Matin.
16	D. S. Bertrand.	4. 50.	6. 37.	5. 22.	7. 9.	4. 0.	0. 10.
17	Lu. S. Carbonet.	4. 52.	6. 39.	5. 20.	7. 7.	4. 14.	1. 20.
18	Ma. S. Luc Év.	4. 53.	6. 41.	5. 18.	7. 6.	4. 20.	2. 34.
19	Me. S. Savinien	4. 55.	6. 43.	5. 17.	7. 4.	4. 25.	3. 44.
20	Jeu. S. Caprais	4. 56.	6. 44.	5. 15.	7. 3.	4. 32.	4. 56.
21	Ve. S. ^c Urfule.	4. 58.	6. 46.	5. 13.	7. 1.	4. 42.	6. 9.
22	Sa. S. Mellon.	5. 0.	6. 48.	5. 12.	6. 59.	4. 57.	7. 20.
23	D. S. Hilarion.	5. 1.	6. 49.	5. 10.	6. 58.	5. 19.	8. 30.
24	Lu. S. Magloire	5. 3.	6. 51.	5. 8.	6. 56.	5. 50.	9. 40.
25	Ma. S. C. S. Cr.	5. 4.	6. 53.	5. 6.	6. 55.	6. 28.	10. 48.
26	Me. S. Rustique	5. 6.	6. 55.	5. 5.	6. 53.	7. 15.	11. 52.
27	Jeu. <i>vigile-jeûne.</i>	5. 8.	6. 56.	5. 3.	6. 51.	8. 20.	0. 55.
28	Ve. S. <i>Sim. S. J.</i>	5. 9.	6. 58.	5. 1.	6. 50.	9. 32.	1. 38.
29	Sa. S. Narcisse.	5. 11.	6. 59.	5. 0.	6. 48.	10. 50.	2. 20.
30	D. S. Lucain.	5. 12.	7. 1.	4. 58.	6. 47.	Matin.	2. 50.
31	Lu. <i>vigile-jeûne.</i>	5. 14.	7. 3.	4. 56.	6. 45.	0. 11.	3. 12.

Jours décroissent du 1 au 31 de 52' le matin, & de 52' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. <small>Boréale.</small>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Différ.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	6. 7. 59. 57	3. 10. 44	11. 30. 37	11. 49. 43,0	18,6
2	6. 8. 59. 6	3. 34. 5	11. 26. 59	11. 49. 24,4	18,4
3	6. 9. 58. 17	3. 57. 23	11. 23. 21	11. 49. 6,0	17,5
4	6. 10. 57. 31	4. 20. 38	11. 19. 43	11. 48. 48,5	18,2
5	6. 11. 56. 48	4. 43. 50	11. 16. 4	11. 48. 30,3	17,4
6	6. 12. 56. 7	5. 6. 57	11. 12. 25	11. 48. 12,9	16,9
7	6. 13. 55. 28	5. 30. 0	11. 8. 45	11. 47. 56,0	16,5
8	6. 14. 54. 50	5. 53. 2	11. 5. 5	11. 47. 39,5	16,2
9	6. 15. 54. 14	6. 15. 59	11. 1. 25	11. 47. 23,3	15,5
10	6. 16. 53. 39	6. 38. 50	10. 57. 43	11. 47. 7,8	15,3
11	6. 17. 53. 6	7. 1. 35	10. 54. 2	11. 46. 52,5	15,0
12	6. 18. 52. 35	7. 24. 14	10. 50. 21	11. 46. 37,5	14,2
13	6. 19. 52. 5	7. 46. 48	10. 46. 38	11. 46. 23,3	13,8
14	6. 20. 51. 36	8. 9. 14	10. 42. 56	11. 46. 9,5	13,3
15	6. 21. 51. 10	8. 31. 34	10. 39. 12	11. 45. 56,2	12,8
16	6. 22. 50. 46	8. 53. 47	10. 35. 30	11. 45. 43,4	12,3
17	6. 23. 50. 25	9. 15. 54	10. 31. 45	11. 45. 31,1	11,3
18	6. 24. 50. 5	9. 37. 51	10. 28. 0	11. 45. 19,8	11,0
19	6. 25. 49. 46	9. 59. 40	10. 24. 14	11. 45. 8,8	10,3
20	6. 26. 49. 29	10. 21. 20	10. 20. 28	11. 44. 58,5	9,7
21	6. 27. 49. 13	10. 42. 51	10. 16. 41	11. 44. 48,8	9,0
22	6. 28. 48. 59	11. 4. 12	10. 12. 53	11. 44. 39,8	8,4
23	6. 29. 48. 48	11. 25. 25	10. 9. 5	11. 44. 31,4	7,4
24	7. 0. 48. 40	11. 46. 27	10. 5. 17	11. 44. 24,0	6,9
25	7. 1. 48. 36	12. 7. 17	10. 1. 27	11. 44. 17,1	6,0
26	7. 2. 48. 34	12. 27. 55	9. 57. 36	11. 44. 11,1	5,1
27	7. 3. 48. 33	12. 48. 21	9. 53. 45	11. 44. 6,0	4,5
28	7. 4. 48. 34	13. 8. 36	9. 49. 53	11. 44. 1,5	3,8
29	7. 5. 48. 37	13. 28. 40	9. 46. 0	11. 43. 57,7	2,8
30	7. 6. 48. 42	13. 48. 29	9. 42. 8	11. 43. 54,9	2,2
31	7. 7. 48. 49	14. 8. 6	9. 38. 13	11. 43. 52,7	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL. LAXE horizont	DIA M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	3. 22. 41. 38	3. 29. 29. 58	5. 14. 7.	57. 56	31. 38
2	4. 6. 24. 53	4. 13. 26. 38	4. 54. 19.	58. 55	32. 11
3	4. 20. 34. 49	4. 27. 49. 19	4. 16. 9.	59. 48	32. 40
4	5. 5. 9. 31	5. 12. 35. 11	3. 20. 33.	60. 35	33. 6
5	5. 20. 5. 5	5. 27. 38. 22	2. 10. 9.	61. 9	33. 24
6	6. 5. 13. 51	6. 12. 50. 30	0. 49. 48.	61. 26	33. 34
7	6. 20. 27. 0	6. 28. 1. 59	0. 34. 34.	61. 25	33. 33
8	7. 5. 34. 29	7. 13. 3. 18	1. 56. 1.	61. 5	33. 22
9	7. 20. 27. 41	7. 27. 46. 34	3. 8. 18.	60. 32	33. 4
10	8. 4. 59. 35	8. 12. 6. 0	4. 6. 30.	59. 42	32. 36
11	8. 19. 5. 51	8. 26. 58. 46	4. 47. 56.	58. 47	32. 6
12	9. 2. 45. 3	9. 10. 24. 40	5. 11. 29.	57. 49	31. 34
13	9. 15. 58. 8	9. 23. 25. 46	5. 17. 36.	56. 54	31. 5
14	9. 28. 47. 57	10. 6. 4. 50	5. 7. 32.	56. 6	30. 38
15	10. 11. 17. 9	10. 18. 25. 29	4. 43. 9.	55. 25	30. 16
16	10. 23. 30. 17	10. 29. 32. 4	4. 4. 26.	54. 53	29. 58
17	11. 5. 31. 19	11. 11. 28. 31	3. 18. 56.	54. 30	29. 46
18	11. 17. 24. 14	11. 23. 19. 1	2. 23. 38.	54. 13	29. 37
19	11. 29. 13. 7	0. 5. 6. 49	1. 22. 27.	54. 4	29. 32
20	0. 11. 0. 28	0. 16. 54. 22	0. 18. 0.	54. 2	29. 31
21	0. 22. 48. 51	0. 28. 44. 20	0. 47. 23.	54. 4	29. 32
22	1. 4. 40. 51	1. 10. 38. 32	1. 50. 53.	54. 13	29. 37
23	1. 16. 37. 43	1. 22. 38. 48	2. 49. 58.	54. 27	29. 44
24	1. 28. 41. 55	2. 4. 47. 7	3. 42. 7.	54. 46	29. 55
25	2. 10. 55. 7	2. 17. 6. 51	4. 24. 37.	55. 40	30. 8
26	2. 23. 21. 50	2. 29. 39. 38	4. 55. 21.	55. 42	30. 25
27	3. 6. 0. 57	3. 12. 26. 13	5. 12. 41.	56. 17	30. 43
28	3. 18. 55. 46	3. 25. 29. 57	5. 14. 29.	56. 59	31. 7
29	4. 2. 8. 58	4. 8. 53. 14	5. 0. 6.	57. 43	31. 31
30	4. 15. 42. 37	4. 22. 36. 54	4. 28. 50.	58. 33	31. 59
31	4. 29. 36. 39	5. 6. 42. 42	3. 41. 7.	59. 22	32. 26

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire dans le mois d'Octobre.	
		H.	M.			D. M.	Jours.
1	25	7.	59	26. 44.	Borée.	1.	$\odot \vee \Pi$ 3 ^h m.. $\epsilon \Pi$ 6 ^h $\frac{1}{2}$ m.. ϕ 10 ^h 15' m.
2	26	7.	59	23. 24.		$\psi \otimes$ 5 ^h 15' f.. $\chi \otimes$ 10 ^h soir.	
3	27	8.	54	18. 41.		2.	$\nu \otimes$ 1 ^h 40' m.. $\gamma \otimes$ 7 ^h 45' m.. ξ 5 ^h $\frac{1}{2}$ f.
4	28	9.	49	12. 45.		6.	\odot périgée. Écl. de \odot . Voy. p. 4. $\odot \phi$.
5	29	10.	40	5. 56.		7.	$\odot \alpha \Pi$. 8. $\odot \varphi$.
6	0	11.	32	1. 18.	Austral.	10.	$\odot \tau \Pi$ 3 ^h 15' mat.. σ 11 ^h 15' mat..
7	1	0.	24	8. 30.		$\alpha \Pi$ 2 ^h 45' f.. $\delta \chi$ \otimes diff. 2'.	
8	2	1.	19	15. 10.		12.	$\odot \gamma \Pi$ 3 ^h 30' mat.. $\delta \Pi$ 9 ^h 15' mat.
9	3	2.	15	20. 50.		13.	$\odot \zeta \Pi$ 1 ^h 30' mat.. τ 3 ^h 40' mat.
10	4	3.	14	25. 12.		14.	$\odot \square \Pi$ 1 ^h 15' m.. $\psi \otimes$ 9 ^h 30' soir.
11	5	4.	15	27. 48.	H.	15.	$\zeta \otimes$ 4 ^h 30' f.. ϵ 11 ^h f.. \odot par. de Rigel qui passe au méridien à 3 ^h 44' mat.
12	6	5.	15	28. 36.		16.	$\delta \sigma$ \otimes diff. 21'.. $\odot \chi \otimes$ 1 ^h 45' mat.
13	7	6.	12	27. 48.		18.	$\odot \nu \otimes$ 4 ^h m.. $\chi \otimes$ 4 ^h 30' mat.
14	8	7.	5	25. 28.		19.	φ dans sa moy. diff.
15	9	7.	55	21. 58.		20.	\odot apogée. $\epsilon \chi$ 6 ^h f.. $\zeta \chi$ 1 ^h soir.
16	10	8.	40	17. 36.	H.	23.	$\odot \pi \otimes$ 1 ^h 45' m.. $\rho \otimes$ 4 ^h 45' m..
17	11	9.	21	12. 37.		\odot en Π à 4 ^h 47' soir.	
18	12	10.	2	7. 12.		24.	\odot près des Pl. 7 ^h 15' m.. $\chi \otimes$ 11 ^h $\frac{1}{2}$ f.
19	13	10.	41	1. 34.		26.	$\odot \beta \otimes$ 3 ^h 40' matin.
20	14	11.	19	4. 5.		27.	$\odot \kappa \Pi$ 0 ^h 15' mat.
21	15	Matin.		9. 35.	H.	28.	$\odot \iota \Pi$ 5 ^h 30' matin.. $\psi \otimes$ 8 ^h soir.
22	16	0.	0	14. 50.		Opposition de ψ à 7 ^h 55' matin.	
23	17	0.	43	19. 33.		29.	$\odot \lambda \otimes$ 4 ^h 45' mat.. ν 8 ^h 40' mat..
24	18	1.	27	23. 31.		$\gamma \otimes$ 3 ^h 15' soir.	
25	19	2.	16	26. 29.		30.	$\delta \beta \Pi$ diff. 40'.. $\odot \zeta \otimes$ 1 ^h mat.
26	20	3.	9	28. 14.	H.	31.	$\odot \eta \otimes$ 3 ^h mat.. $\iota \otimes$ 1 ^h soir.
27	21	4.	3	28. 32.		PHASES DE LA LUNE.	
28	22	4.	59	27. 20.		N. L. le 7 à 0 ^h 59' 0" m.	
29	23	5.	55	24. 30.		P. Q. le 10 à 8. 18. 0 f.	
30	24	6.	50	20. 22.		P. L. le 21 à 11. 3. 0 f.	
31	25	7.	42	15. 0.		D. Q. le 29 à 6. 53. 0 f.	

JOURS.	LEVER des PLANETES.	PASSAGE au MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.	LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.

S A T U R N E. ♄ le 28.						
1	6. 54	1. 54	8. 50	1. 6. 40	2. 43. A.	11. 13. B.
7	6. 32	1. 31	8. 26	1. 6. 14	2. 43.	11. 5.
13	6. 7	1. 6	8. 1	1. 5. 48	2. 44.	10. 56.
19	5. 45	0. 43	7. 37	1. 5. 21	2. 44.	10. 46.
25	5. 21	0. 18	7. 11	1. 4. 52	2. 45.	10. 36.

J U P I T E R. ♃						
1	8. 41	4. 35	0. 29	2. 16. 29	0. 47. A.	22. 1. B.
7	8. 19	4. 13	0. 7	2. 16. 30	0. 47.	22. 1.
13	7. 55	3. 49	11. 43	2. 16. 25	0. 48.	22. 0.
19	7. 32	3. 26	11. 20	2. 16. 12	0. 48.	21. 58.
25	7. 8	3. 2	10. 56	2. 15. 51	0. 48.	21. 56.

M A R S. ♂						
1	3. 6	9. 59	4. 52	5. 5. 38	1. 15. B.	10. 38. B.
7	3. 6	9. 52	4. 39	5. 9. 23	1. 17.	9. 15.
13	3. 4	9. 44	4. 24	5. 13. 6	1. 18.	7. 52.
19	3. 2	9. 35	4. 8	5. 16. 49	1. 19.	6. 26.
25	3. 0	9. 27	3. 52	5. 20. 31	1. 20.	4. 59.

V E N U S. ♀ supér. le 27.						
1	5. 33	11. 40	5. 47	6. 1. 43	1. 24. B.	0. 33. B.
7	5. 31	11. 45	5. 59	6. 9. 14	1. 21.	2. 24. A.
13	5. 23	11. 51	6. 19	6. 16. 44	1. 16.	5. 25.
19	5. 14	11. 56	6. 38	6. 24. 14	1. 9.	8. 20.
25	5. 6	0. 1	6. 58	7. 1. 46	1. 0.	11. 10.

M E R C U R E. ☿						
1	6. 17	1. 27	6. 23	7. 1. 59	2. 11. A.	14. 14. A.
7	6. 5	1. 31	6. 12	7. 8. 52	2. 46.	17. 6.
13	5. 52	1. 30	6. 0	7. 14. 13	3. 8.	19. 7.
19	5. 38	1. 19	6. 44	7. 17. 5	3. 7.	19. 57.
25	5. 17	0. 51	5. 23	7. 15. 43	2. 2.	18. 50.

COURS	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nœud de la LUNE.
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 4.2	32. 2,3	2. 27,8	4,999992	0. 14. 33
7	1. 4.5	32. 5,7	2. 28,3	4,999239	0. 14. 14
13	1. 4.9	32. 9,0	2. 28,8	4,998491	0. 13. 55
19	1. 5.4	32. 12,3	2. 29,3	4,997755	0. 13. 35
25	1. 6,0	32. 15,5	2. 29,8	4,997047	0. 13. 16

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.					
I. SAT.			II. SAT.		
J.	Immersions.		J.	H. M. S.	
	H.	M. S.		H.	M. S.
2	7.	45. 37 S.	2	11.	7. 58 M. I.
4	2. 14.	34 S.	6	0.* 27.	9 M. I.
6	8. 43.	31 M.	9	1. 46.	15 S. I.
8	3.* 12.	28 M.	13	3.* 5.	19 M. I.
9	9.* 41.	23 S.	16	4. 24.	20 S. I.
11	4. 10.	16 S.	20	5.* 43.	14 M. I.
13	10. 39.	7 M.	23	7. 2.	5 S. I.
15	5.* 7.	36 M.	27	8. 20.	50 M. I.
16	11.* 36.	41 S.	30	9.* 39.	26 S. I.
18	6. 5.	25 S.			
20	0. 34.	8 S.			
22	7. 2.	50 M.			
24	1.* 31.	31 M.			
25	8.* 0.	10 S.			
27	2. 28.	47 S.			
29	8. 57.	21 M.			
31	3.* 25.	53 M.			

IV. SAT.		
Conjonctions.		
7	10.* 13.	S. sup.
16	7. 18.	M. inf.
24	4. 24.	S. sup.

JOURS.	NOVEMB.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépuf- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Mar. la Toussaint	5. 15.	7. 5.	4. 55.	6. 44.	1. 35.	3. 30.
2	Mer. les Mors.	5. 16.	7. 6.	4. 53.	6. 43.	3. 0.	3. 42.
3	Jeu. S. Marcel.	5. 18.	7. 8.	4. 52.	6. 41.	4. 28.	3. 54.
4	Ve. S. Charles.	5. 19.	7. 9.	4. 50.	6. 40.	6. 0.	4. 10.
5	Sa. S. ^c Bertile.	5. 21.	7. 11.	4. 48.	6. 38.	7. 25.	4. 30.
6	D. S. Léonard.	5. 22.	7. 13.	4. 47.	6. 37.	8. 54.	5. 2.
7	Lun. S. Achille	5. 23.	7. 14.	4. 45.	6. 36.	10. 14.	5. 44.
8	Ma. S. ^{cs} Reliq	5. 25.	7. 16.	4. 44.	6. 34.	11. 30.	6. 35.
9	Me. S. Maturin	5. 26.	7. 17.	4. 42.	6. 33.	0. 20.	7. 45.
10	Je. S. Martin P.	5. 27.	7. 19.	4. 41.	6. 32.	1. 2.	8. 55.
11	Ven. S. Martin	5. 29.	7. 20.	4. 39.	6. 30.	1. 34.	10. 4.
12	Sa. S. René É.	5. 30.	7. 22.	4. 38.	6. 29.	1. 55.	11. 17.
13	D. S. Brice É.	5. 31.	7. 23.	4. 36.	6. 28.	2. 7.	Matin.
14	Lu. S. Laurent	5. 32.	7. 25.	4. 35.	6. 27.	2. 12.	0. 30.
15	Mar. S. Malo.	5. 33.	7. 26.	4. 33.	6. 26.	2. 20.	1. 48.
16	Mer. S. Edme.	5. 34.	7. 27.	4. 32.	6. 25.	2. 30.	2. 56.
17	Jeudi S. Agnan	5. 35.	7. 29.	4. 31.	6. 24.	2. 38.	4. 6.
18	Ven. S. Odon.	5. 36.	7. 30.	4. 29.	6. 23.	2. 50.	5. 12.
19	Sa. S. ^c Élisabet.	5. 38.	7. 31.	4. 28.	6. 22.	3. 12.	6. 24.
20	D. S. Edmont.	5. 39.	7. 33.	4. 27.	6. 21.	3. 42.	7. 32.
21	Lu. Préf. N. D	5. 40.	7. 34.	4. 26.	6. 20.	4. 2.	8. 38.
22	Mar. S. ^c Cecile	5. 41.	7. 35.	4. 24.	6. 19.	5. 9.	9. 44.
23	Me. S. Clément	5. 42.	7. 36.	4. 23.	6. 18.	6. 6.	10. 45.
24	Jeu. S. Severin.	5. 43.	7. 38.	4. 22.	6. 17.	7. 13.	11. 40.
25	Ve. S. ^c Cather.	5. 44.	7. 39.	4. 21.	6. 16.	8. 24.	0. 23.
26	Sa. S. ^c Gen. Ar.	5. 45.	7. 40.	4. 20.	6. 15.	9. 42.	0. 56.
27	Dim. Avent.	5. 46.	7. 41.	4. 19.	6. 14.	11. 2.	1. 20.
28	Lu. S. Sosthène	5. 47.	7. 42.	4. 18.	6. 13.	Matin.	1. 38.
29	Ma. vigile-jéane.	5. 48.	7. 43.	4. 17.	6. 12.	0. 29.	1. 50.
30	Merc. S. André	5. 49.	7. 44.	4. 16.	6. 11.	1. 55.	2. 2.

Jours décroissent du 1 au 30 de 40' le matin, & de 39' le soir.

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. Austral.	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	TEMPS moyen au Midi vrai.	Diffé.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	7. 8.48. 58	14. 27. 29	9. 34. 18	11.43.50,3	0,4
2	7. 9.49. 12	14. 46. 39	9. 30. 22	11.43.49,9	0,3
3	7.10.49. 27	15. 5. 34	9. 26. 25	11.43.50,2	0,7
4	7.11.49. 43	15. 24. 15	9. 22. 28	11.43.50,9	1,7
5	7.12.50. 1	15. 42. 39	9. 18. 30	11.43.52,6	2,5
6	7.13.50. 20	16. 0. 48	9. 14. 31	11.43.55,1	3,4
7	7.14.50. 40	16. 18. 41	9. 10. 30	11.43.58,5	4,1
8	7.15.50. 59	16. 36. 17	9. 6. 30	11.44. 2,6	4,9
9	7.16.51. 19	16. 53. 38	9. 2. 28	11.44. 7,5	5,5
10	7.17.51. 41	17. 10. 42	8. 58. 26	11.44.13,0	6,5
11	7.18.52. 4	17. 27. 28	8. 54. 23	11.44.19,5	7,4
12	7.19.52. 30	17. 43. 55	8. 50. 19	11.44.26,9	8,3
13	7.20.52. 58	18. 0. 3	8. 46. 14	11.44.35,2	9,2
14	7.21.53. 28	18. 15. 53	8. 42. 8	11.44.44,4	10,2
15	7.22.54. 1	18. 31. 23	8. 38. 1	11.44.54,6	10,9
16	7.23.54. 36	18. 46. 34	8. 33. 53	11.45. 5,5	11,9
17	7.24.55. 13	19. 1. 25	8. 29. 45	11.45.17,4	12,5
18	7.25.55. 51	19. 15. 56	8. 26. 36	11.45.29,9	13,7
19	7.26.56. 31	19. 30. 5	8. 21. 26	11.45.43,6	14,1
20	7.27.57. 10	19. 43. 54	8. 17. 15	11.45.57,7	14,7
21	7.28.57. 51	19. 57. 21	8. 13. 3	11.46.12,4	16,2
22	7.29.58. 33	20. 10. 25	8. 8. 50	11.46.28,6	16,6
23	8. 0.59. 16	20. 23. 7	8. 4. 37	11.46.45,2	17,3
24	8. 2. 0. 1	20. 35. 27	8. 0. 23	11.47. 2,5	18,2
25	8. 3. 0. 47	20. 47. 25	7. 56. 8	11.47.20,7	18,9
26	8. 4. 1. 35	20. 58. 58	7. 51. 52	11.47.39,6	19,7
27	8. 5. 2. 24	21. 10. 7	7. 47. 36	11.47.59,3	20,5
28	8. 6. 3. 15	21. 20. 52	7. 43. 19	11.48.19,8	21,1
29	8. 7. 4. 8	21. 31. 13	7. 39. 1	11.48.40,9	22,0
30	8. 8. 5. 2	21. 41. 11	7. 34. 45	11.49. 2,9	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL LAXE horizont.	DIA M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	5. 13. 54. 12	5. 21. 10. 43	2. 38. 43.	60. 6	32. 50
2	5. 28. 31. 45	6. 5. 56. 56	1. 24. 54.	60. 40	33. 8
3	6. 13. 25. 20	6. 20. 56. 15	0. 3. 46.	61. 4	33. 21
4	6. 28. 28. 28	7. 6. 0. 55	1. 18. 14.	61. 9	33. 24
5	7. 13. 32. 30	7. 21. 1. 58	2. 34. 46.	61. 1	33. 20
6	7. 28. 28. 37	8. 5. 51. 37	3. 39. 42.	60. 31	33. 3
7	8. 13. 9. 44	8. 20. 21. 19	4. 28. 54.	59. 48	32. 40
8	8. 27. 26. 25	9. 4. 24. 24	4. 59. 53.	58. 57	32. 12
9	9. 11. 15. 25	9. 17. 59. 22	5. 12. 10.	58. 0	31. 41
10	9. 24. 36. 17	10. 1. 6. 31	5. 6. 47.	57. 6	31. 11
11	10. 7. 30. 11	10. 13. 47. 38	4. 45. 55.	56. 14	30. 43
12	11. 19. 59. 48	10. 26. 7. 30	4. 11. 59.	55. 31	30. 19
13	11. 2. 11. 15	11. 8. 11. 24	3. 27. 10.	54. 56	30. 0
14	11. 14. 9. 1	11. 20. 5. 18	2. 33. 55.	54. 33	29. 48
15	11. 26. 0. 10	0. 1. 53. 30	1. 34. 39.	54. 16	29. 38
16	0. 7. 46. 28	0. 13. 40. 18	0. 31. 55.	54. 10	29. 35
17	0. 19. 34. 42	0. 25. 29. 32	0. 32. 9.	54. 12	29. 36
18	1. 1. 25. 41	1. 7. 24. 2	1. 35. 18.	54. 17	29. 39
19	1. 13. 24. 32	1. 19. 27. 23	2. 34. 29.	54. 31	29. 46
20	1. 25. 32. 42	2. 1. 40. 36	3. 27. 34.	54. 50	29. 57
21	2. 7. 51. 15	2. 14. 4. 48	4. 11. 20.	55. 13	30. 9
22	2. 20. 21. 13	2. 26. 40. 32	4. 43. 53.	55. 40	30. 24
23	3. 3. 2. 48	3. 9. 27. 58	5. 2. 59.	56. 8	30. 39
24	3. 15. 56. 15	3. 22. 27. 48	5. 7. 12.	56. 41	30. 58
25	3. 29. 2. 40	4. 5. 40. 53	4. 55. 41.	57. 14	31. 15
26	4. 12. 22. 30	4. 19. 17. 32	4. 27. 54.	57. 48	31. 34
27	4. 25. 56. 1	5. 2. 48. 3	3. 45. 3.	58. 24	31. 54
28	5. 9. 43. 46	5. 16. 43. 26	2. 48. 15.	58. 59	32. 13
29	5. 23. 46. 47	6. 0. 53. 36	1. 40. 22.	59. 33	32. 32
30	6. 8. 3. 52	6. 15. 17. 39	0. 25. 17.	59. 59	32. 46

Jours de la Lune Lune du Mois	PASSAGE de la LUNE au Mérid		DÉCLIN. de la LUNE.	OBSERVATIONS à faire pendant le mois de Novembre.	
	H.	M.		D.	M.
1	26	8. 32	8. 49.	Hor.	
2	27	9. 22	1. 51.	Hor.	
3	28	10. 12	5. 15.	Auftr.	
4	29	11. 4	12. 10.	Auftr.	
5	1	11. 59	18. 20.		
6	2	0. 58	23. 25.		
7	3	2. 0	26. 50.		
8	4	3. 2	28. 26.		
9	5	4. 2	28. 10.		
10	6	5. 0	26. 17.		
1	7	5. 51	23. 5.		
2	8	6. 38	18. 50.		
3	9	7. 20	14. 0.		
4	10	8. 0	8. 40.		
5	11	8. 39	3. 0.		
6	12	9. 18	2. 35.	Hor.	
7	13	9. 58	8. 10.	Hor.	
8	14	10. 37	13. 30.	Hor.	
9	15	11. 23	18. 24.		
10	16	Matin.	22. 30.		
1	17	0. 10	25. 47.		
2	18	1. 2	27. 50.		
3	19	1. 56	28. 28.		
4	20	2. 51	27. 36.		
5	21	3. 47	25. 10.		
6	22	4. 40	21. 20.		
7	23	5. 32	16. 22.		
8	24	6. 22	10. 30.		
9	25	7. 9	4. 0.		
10	26	7. 57	2. 58.	B.	

OBSERVATIONS
à faire
pendant le mois de Novembre.

Jours.

1. $\odot \chi \alpha$ 7^h 15' mat... $\odot \varphi$ 4^h mat.
2. $\odot \beta \mu$ 4^h 15' m... $\odot \sigma$ 6^h 45' 40" m...
Imm. de σ 4^h 58' m... Ém. 5^h 58' m...
 $\odot \eta \mu$ 5^h soir... \odot périgée.
4. σ aphélie. 6. φ périhélie.
7. \odot paral. de Syrius passant à 3^h 46' m.
9. $\odot \phi \rightarrow$ 4^h 30' mat... σ 8^h 30' mat.
10. \odot dans φ de σ ... $\odot \square \rightarrow$ 9^h 30' m.
11. $\odot \chi \beta$ 5^h f... $\chi \beta$ 6^h f... $\phi \beta$ 8^h 30' f.
12. $\sigma \eta \mu$ 40' ; l'étoile sera presque cachée par la planète $\odot \epsilon \beta$ 6^h mat...
 $\chi \beta$ 9^h mat... σ 1^h 30' soir.
14. $\odot \chi \infty$ 1^h 15' mat... $\phi \infty$ 1^h 45' m.
16. \odot apogée $\sigma \chi$ 6^h soir.
17. $\odot \epsilon \chi$ 40' m... $\zeta \chi$ 5^h 30' m... $\pi \chi$ 8^h f.
18. $\eta \nu$ 1^h dist. 28' ... \odot parall. de la queue de la baleine qui médie à 8^h 56' soir.
19. $\odot \pi \gamma$ 8^h 1/2 m... $\rho \gamma$ midi... $\sigma \gamma$ 1^h 5' f.
20. $\odot \tau \gamma$ 1^h 30' mat... Pléiades 2^h 15' f.
22. \odot en \rightarrow 0^h 34' f... $\odot \beta \gamma$ 9^h 40' mat.
23. $\chi \Pi$ 6^h 20' matin.
24. φ dans sa moy. dist. $\nu \Pi$ 3^h 15' soir.
25. $\odot \omega \infty$ 2^h mat... $\psi \infty$ 5^h 45' mat...
 $\lambda \infty$ 10^h 40' m... γ 9^h 20' soir.
27. $\odot \eta \alpha$ 9^h 30' mat. 28. $\alpha \alpha$ 6^h mat.
28. $\odot \chi \alpha$ 3^h f... σ 8^h 30' soir.
29. $\odot \beta \alpha$ midi. 30. \odot périg. $\eta \mu$ 45' m.

PHASES DE LA LUNE.

- N. L. le 5 à 10^h 50' 0" mat.
P. Q. le 12 à 0. 4. 0 soir.
P. L. le 20 à 5. 15. 0 soir.
D. Q. le 28 à 0. 20. 0 mat.

JOURS.	LEVER des PLA- NETES.	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.			LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S. D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.
SATURNE. ♄								
1	5. 52	11. 44	6. 40	1. 4. 18	2. 45. A.	10. 23. B.		
7	4. 27	11. 18	6. 13	1. 3. 50	2. 44.	10. 15.		
13	4. 2	10. 53	5. 48	1. 3. 22	2. 44.	10. 6.		
19	3. 36	10. 26	5. 20	1. 2. 56	2. 43.	9. 58.		
25	3. 10	9. 59	4. 52	1. 2. 33	2. 42.	9. 50.		
JUPITER. ♃								
1	6. 36	2. 33	10. 26	2. 15. 17	0. 47. A.	21. 53. B.		
7	6. 10	2. 7	10. 0	2. 14. 42	0. 47.	21. 49.		
13	5. 44	1. 40	9. 32	2. 14. 2	0. 47.	21. 45.		
19	5. 16	1. 13	9. 4	2. 13. 17	0. 47.	21. 40.		
25	4. 49	0. 45	8. 35	2. 12. 30	0. 46.	21. 35.		
MARS. ♂								
1	2. 56	9. 15	3. 34	5. 24. 50	1. 21. B.	3. 18. B.		
7	2. 54	9. 5	3. 16	5. 28. 29	1. 22.	1. 42.		
13	2. 49	8. 55	3. 1	6. 2. 9	1. 22.	0. 25.		
19	2. 36	8. 44	2. 52	6. 5. 48	1. 23.	1. 1. A.		
25	2. 17	8. 32	2. 47	6. 9. 24	1. 23.	2. 26.		
VENUS. ♀								
1	4. 57	0. 8	7. 19	7. 10. 23	0. 45. B.	14. 7. B.		
7	4. 50	0. 14	7. 38	7. 18. 5	0. 33.	16. 42.		
13	4. 44	0. 20	7. 56	7. 25. 35	0. 19.	18. 52.		
19	4. 40	0. 26	8. 12	8. 3. 9	0. 5.	20. 44.		
25	4. 37	0. 32	8. 27	8. 10. 41	0. 9. A.	22. 14.		
MERCURE. ☿ & ♀ inf. le 1.								
1	7. 1	11. 56	7. 21	7. 8. 1	0. 18. A.	14. 29. A.		
7	5. 58	11. 12	6. 3	7. 1. 56	1. 32. B.	10. 44.		
13	5. 33	10. 50	5. 39	7. 2. 14	2. 20.	10. 5.		
19	5. 39	10. 46	5. 45	7. 7. 42	2. 17.	11. 57.		
25	5. 55	10. 50	6. 4	7. 15. 22	1. 46.	14. 47.		

Jours.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	LIEU du nœud de la LUNE
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 6,7	32. 19,0	2. 30,3	4,996253	0. 12. 53
7	1. 7,5	32. 21,8	2. 30,8	4,995615	0. 12. 33
13	1. 8,2	32. 24,5	2. 31,3	4,995023	0. 12. 14
19	1. 8,9	32. 26,9	2. 31,7	4,994482	0. 11. 54
25	1. 9,5	32. 28,9	2. 32,0	4,994002	0. 11. 34

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

I. SAT.				II. SAT.				III. SAT.			
Immersions.								J.	H. M. S.		
J.	H.	M.	S.	J.	H.	M.	S.				
1	9.*	54.	23 S.	3	10.	57.	50 M. I.	1	6.*	25.	29 M. I.
3	4.	22.	51 S.	7	0.*	16.	18 M. I.	1	8.	17.	58 M. E.
5	10.	51.	17 M.	10	1.	34.	34 S. I.	8	10.	24.	43 M. I.
7	5.*	19.	41 M.	14	2.	52.	41 M. I.	8	0.	18.	39 S. E.
8	11.*	48.	2 S.	17	4.	10.	38 S. I.	15	2.	19.	40 S. I.
10	6.*	16.	21 S.	21	5.*	28.	20 M. I.	22	6.*	20.	42 S. E.
12	0.	44.	38 S.	24	6.*	45.	54 S. I.	29	10.*	21.	43 S. I.
14	7.	12.	52 M.	28	8.	3.	14 M. I.				
16	1.*	41.	3 M.								
17	8.*	9.	10 S.								
19	2.	37.	13 S.								
21	9.	5.	15 M.								
23	3.*	33.	16 M.								
24	10.*	1.	16 S.								
26	4.	29.	17 S.								
28	10.	57.	18 M.								
30	5.*	25.	19 M.								
								IV. SAT.			
								Conjonctions.			
								2	1.	30.	M. inf.
								9	2.	30.	S. sup.
								18	7.	35.	S. inf.
								27	4.	40.	M. sup.

JOURS.	DÉCEMB.	COM- MENC. du Crép.	Lever du Soleil.	Cou- cher du Soleil.	FIN du Crépus- cule.	LEVER de la LUNE.	COU- CHER de la LUNE.
		H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.	H. M.
1	Jeudi S. Éloi.	5. 49.	7. 45.	4. 15.	6. 11.	3. 20.	2. 15.
2	Ve. S ^c Bibienne.	5. 50.	7. 46.	4. 14.	6. 10.	4. 45.	2. 34.
3	Sam. S. Fr. Xa.	5. 50.	7. 47.	4. 13.	6. 10.	6. 10.	3. 0.
4	Dim. S ^c Barbe.	5. 51.	7. 48.	4. 12.	6. 9.	7. 34.	3. 34.
5	Lun. S. Sabas.	5. 51.	7. 48.	4. 11.	6. 9.	8. 50.	4. 19.
6	Mar. S. Nicolas	5. 52.	7. 49.	4. 11.	6. 8.	10. 2.	5. 11.
7	Mer. S ^c Farev.	5. 52.	7. 50.	4. 10.	6. 8.	10. 52.	6. 18.
8	Jeu. Conception.	5. 53.	7. 50.	4. 9.	6. 7.	11. 32.	7. 28.
9	Ve. S ^c Gorgone	5. 53.	7. 51.	4. 9.	6. 7.	0. 4.	8. 37.
10	Sa. S. Melchiad.	5. 54.	7. 52.	4. 8.	6. 6.	0. 22.	9. 48.
11	Di. S. Damafe.	5. 55.	7. 52.	4. 8.	6. 6.	0. 34.	11. 0.
12	Lun. S. Valery.	5. 55.	7. 53.	4. 7.	6. 5.	0. 40.	Matin.
13	Mar. S ^c Luce.	5. 55.	7. 53.	4. 7.	6. 5.	0. 48.	0. 12.
14	Mer. 4 Temps.	5. 56.	7. 54.	4. 6.	6. 5.	0. 58.	1. 22.
15	Jeu. S. Memin.	5. 56.	7. 54.	4. 6.	6. 4.	1. 9.	2. 32.
16	Ve. S ^c Adelaïde	5. 56.	7. 54.	4. 6.	6. 4.	1. 21.	3. 41.
17	Sam. S. Lazare.	5. 57.	7. 54.	4. 6.	6. 4.	1. 37.	4. 55.
18	Dim. S. Gatien	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	2. 6.	6. 9.
19	Lun. S. Timol.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	2. 48.	7. 18.
20	Ma. S. Liberat.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	3. 45.	8. 24.
21	Mer. S. Thomas	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	4. 52.	9. 18.
22	Jeu. S. Honor.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	6. 5.	10. 6.
23	Ve. S ^c Victoire.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	7. 23.	10. 42.
24	Sa. vigile-jéune.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	8. 44.	11. 10.
25	Di. Nat. N. S.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	10. 11.	11. 32.
26	Lun. S. Étienne.	5. 57.	7. 55.	4. 5.	6. 3.	11. 31.	11. 47.
27	Ma. S. Jean Év.	5. 56.	7. 54.	4. 6.	6. 4.	Matin.	11. 57.
28	Me. S. S. Innocens	5. 56.	7. 54.	4. 6.	6. 4.	0. 57.	0. 5.
29	Jeu. S. Th. de C.	5. 56.	7. 54.	4. 6.	6. 4.	2. 24.	0. 18.
30	Ven. S. Roger.	5. 55.	7. 53.	4. 6.	6. 5.	3. 44.	0. 40.
31	Sa. S. Silvestre.	5. 55.	7. 53.	4. 7.	6. 5.	5. 1.	1. 7.

*Jours décroissent du 1 au 22 de 10' le matin, & de 10' le soir.
 Ils croissent du 22 au 31 de 2' le matin & de 2' le soir.*

JOURS.	LONGITUDE DU SOLEIL.	DÉCLINAISON du SOLEIL. <i>Boréale.</i>	DISTANCE de l'Équinoxe au Méridien.	T E M P S moyen au Midi vrai.	Diffé.
	S. D. M. S.	D. M. S.	H. M. S.	H. M. S.	Sec.
1	8. 9. 5. 58	21. 50. 44	7. 30. 25	11. 49. 25,2	23,4
2	8. 10. 6. 55	21. 59. 51	7. 26. 5	11. 49. 48,6	23,6
3	8. 11. 7. 54	22. 8. 32	7. 21. 44	11. 50. 12,2	24,2
4	8. 12. 8. 52	22. 16. 47	7. 17. 23	11. 50. 36,4	24,9
5	8. 13. 9. 51	22. 24. 37	7. 13. 1	11. 51. 1,3	25,5
6	8. 14. 10. 52	22. 32. 1	7. 8. 40	11. 51. 26,8	25,9
7	8. 15. 11. 54	22. 38. 59	7. 4. 16	11. 51. 52,7	26,4
8	8. 16. 12. 56	22. 45. 29	6. 59. 53	11. 52. 19,1	26,8
9	8. 17. 13. 59	22. 51. 31	6. 55. 30	11. 52. 45,9	27,3
10	8. 18. 15. 3	22. 57. 7	6. 51. 6	11. 53. 13,2	27,8
11	8. 19. 16. 8	23. 2. 16	6. 46. 41	11. 53. 41,0	28,1
12	8. 20. 17. 12	23. 6. 58	6. 42. 16	11. 54. 9,1	28,3
13	8. 21. 18. 17	23. 11. 12	6. 37. 50	11. 54. 37,4	28,7
14	8. 22. 19. 21	23. 14. 58	6. 33. 24	11. 55. 6,1	28,9
15	8. 23. 20. 26	23. 18. 16	6. 28. 59	11. 55. 35,0	29,2
16	8. 24. 21. 32	23. 21. 5	6. 24. 35	11. 56. 4,2	29,4
17	8. 25. 22. 38	23. 23. 29	6. 20. 9	11. 56. 33,6	29,5
18	8. 26. 23. 45	23. 25. 24	6. 15. 42	11. 57. 3,1	29,6
19	8. 27. 24. 53	23. 26. 48	6. 11. 17	11. 57. 32,7	29,9
20	8. 28. 26. 0	23. 27. 47	6. 6. 50	11. 58. 2,6	30,0
21	8. 29. 27. 7	23. 28. 17	6. 2. 23	11. 58. 32,6	30,0
22	9. 0. 28. 15	23. 28. 19	5. 57. 57	11. 59. 2,6	30,1
23	9. 1. 29. 24	23. 27. 45	5. 53. 30	11. 59. 32,7	30,0
24	9. 2. 30. 32	23. 26. 56	5. 49. 3	0. 0. 2,7	29,9
25	9. 3. 31. 41	23. 25. 32	5. 44. 37	0. 0. 32,6	29,8
26	9. 4. 32. 50	23. 23. 40	5. 40. 10	0. 1. 2,4	29,7
27	9. 5. 34. 0	23. 21. 19	5. 35. 43	0. 1. 32,1	29,5
28	9. 6. 35. 9	23. 18. 31	5. 31. 17	0. 2. 1,6	29,3
29	9. 7. 36. 19	23. 15. 14	5. 26. 52	0. 2. 30,9	29,1
30	9. 8. 37. 30	23. 11. 29	5. 22. 26	0. 3. 0,0	28,7
31	9. 9. 38. 41	23. 7. 16	5. 17. 59	0. 3. 28,7	

JOURS.	LONGITUDE de la LUNE à midi.	LONGITUDE de la LUNE à minuit.	LATITUDE de la LUNE à midi.	PARAL- LAXE horizont.	D I A M. horizontal
	S. D. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.	M. S.
1	6. 22. 34. 12	6. 29. 52. 58	0. 52. 21.	60. 19	32. 57
2	7. 7. 13. 23	7. 14. 35. 3	2. 7. 23.	60. 26	33. 1
3	7. 21. 56. 53	7. 29. 18. 0	3. 13. 50.	60. 20	32. 57
4	8. 6. 37. 27	8. 13. 54. 15	4. 7. 13.	60. 0	32. 46
5	8. 21. 7. 32	8. 28. 16. 12	4. 43. 39.	59. 28	32. 29
6	9. 5. 19. 50	9. 12. 17. 43	5. 1. 44.	58. 46	32. 6
7	9. 19. 9. 37	9. 25. 54. 54	5. 1. 27.	57. 58	31. 40
8	10. 2. 33. 47	10. 9. 6. 11	4. 44. 19.	57. 6	31. 11
9	10. 15. 32. 24	10. 21. 52. 28	4. 13. 2.	56. 17	30. 44
10	10. 28. 7. 5	11. 4. 16. 39	3. 29. 57.	55. 36	30. 22
11	11. 10. 21. 53	11. 16. 23. 17	2. 38. 18.	55. 0	30. 2
12	11. 22. 21. 43	11. 28. 18. 7	1. 40. 27.	54. 36	29. 49
13	0. 4. 12. 52	0. 10. 6. 15	0. 39. 0.	54. 21	29. 41
14	0. 15. 59. 18	0. 21. 53. 0	0. 23. 48.	54. 18	29. 39
15	0. 27. 47. 46	1. 3. 44. 12	1. 25. 32.	54. 21	29. 41
16	1. 9. 42. 46	1. 15. 44. 8	3. 16. 43.	54. 36	29. 49
17	1. 21. 48. 30	1. 27. 56. 15	4. 1. 10.	54. 54	29. 59
18	2. 4. 7. 33	2. 10. 22. 40	4. 34. 53.	55. 19	30. 13
19	2. 16. 41. 36	2. 22. 44. 28	4. 55. 12.	55. 50	30. 30
20	2. 29. 31. 4	3. 6. 1. 16	5. 0. 43.	56. 22	30. 47
21	3. 12. 34. 55	3. 19. 11. 53	4. 50. 15.	56. 53	31. 4
22	3. 25. 51. 53	4. 2. 34. 43	4. 23. 35.	57. 24	31. 21
23	4. 9. 20. 10	4. 16. 7. 59	3. 41. 35.	57. 54	31. 38
24	4. 22. 57. 58	4. 29. 49. 49	2. 46. 18.	58. 19	31. 51
25	5. 6. 43. 35	5. 13. 39. 17	1. 40. 39.	58. 43	32. 4
26	5. 20. 36. 44	5. 27. 35. 43	0. 28. 30.	59. 1	32. 15
27	6. 4. 36. 14	6. 11. 38. 14	0. 46. 5.	59. 15	32. 22
28	6. 18. 41. 41	6. 25. 46. 38	1. 58. 14.	59. 28	32. 29
29	7. 2. 52. 46	7. 9. 59. 56	3. 3. 4.	59. 36	32. 33
30	7. 17. 7. 43	7. 24. 15. 56	3. 55. 52.	59. 33	32. 32
31	8. 1. 23. 44	8. 8. 30. 7	4. 34. 53.	59. 12	32. 20

Jours du Mois.	Jours de la Lune.	PASSAGE de la LUNE au Mérid.		DÉCLIN. de la LUNE.		OBSERVATIONS à faire dans le mois de Décembre.
		H.	M.	D.	M.	
1	25	8.	46	9.	40.	1. ☾ 8 ^h 30' m... 3. ☽ 7 ^h 40' f.
2	26	9.	36	16.	0.	4. ☽ 8 ^h 15' dist. 21'... 6. ☾ 8 ^h 40' f.
3	27	10.	31	21.	30.	7. ☾ 7 ^h soir... 8. ☽ 11 ^h 30' f.
4	28	11.	30	25.	30.	9. ☾ 1 ^h 15' mat... ☽ 4 ^h mat... 7. 6 ^h f.
5	29	0.	34	27.	55.	10. ☾ 6 ^h 40' mat... 11. ☾ 2 ^h f.
6	0	1.	34	28.	24.	14. ☾ apogée... ☽ 7 ^h 15' mat... ☽ 8 ^h mat... ☽ 1 ^h 30' f... 15. ☾ 3 ^h 20' mat.
7	1	2.	36	27.	5.	16. ☾ 4 ^h soir... ☽ 7 ^h 30' soir.
8	2	3.	36	24.	15.	17. ☽ 3 ^h 15' m... ☽ 5 ^h 30' matin.
9	3	4.	31	20.	15.	18. ☽ m 2 ^h dist. 20'... ☽ 1 ^h 30' soir.
10	4	5.	19	15.	27.	19. ☾ 5 ^h 15' soir. 20. ☽ aphélie.
11	5	6.	6	10.	8.	21. ☽ 0 ^h 30' mat... ☽ 9 ^h 30' soir... ☽ 0 ^h 50' m... HIVER.
12	6	6.	48	4.	35.	22. ☽ 1 ^h m... ☽ 8 ^h m... ☽ midi... ☽ 4 ^h 40' f... ☽ 8 ^h 30' f... ☽ aphélie.
13	7	7.	27	1.	2.	23. ☽ 3 ^h mat... ☽ 1 ^h soir.
14	8	8.	5	6.	40.	24. ☽ 2 ^h 30' soir.
15	9	8.	43	12.	0.	25. ☽ 1 ^h 15' matin.
16	10	9.	24	17.	2.	26. ☽ 3 ^h matin... ☽ 5 ^h 30' soir.
17	11	10.	6	21.	24.	27. ☽ 6 ^h 30' matin.
18	12	10.	54	24.	58.	28. ☽ périgée... ☽ 3 ^h 15' f... Conjonct. supérieure de Mercure.
19	13	11.	43	27.	22.	29. ☽ dans le ☽ de ☽.
20	14	Matin.		28.	24.	30. ☽ périgée 3 ^h 8 ^d 53' 20"... ☽ 1 ^h f.
21	15	0.	36	27.	52.	31. ☽ 7 ^h 40' matin... ☽ 5 ^h soir... ☽ 8 ^h soir.
22	16	1.	29	25.	47.	
23	17	2.	24	22.	12.	
24	18	3.	17	17.	23.	
25	19	4.	6	11.	37.	
26	20	4.	56	5.	15.	
27	21	5.	41	1.	22.	
28	22	6.	28	8.	4.	
29	23	7.	16	14.	22.	
30	24	8.	9	19.	54.	
31	25	9.	4	24.	20.	

PHASES DE LA LUNE.

N. L. le 4 à 9^h 40' 0" soir.
P. Q. le 11 à 4. 20. 0 f.
P. L. le 20 à 9. 25. 0 mat.
D. Q. le 27 à 1. 50. 0 soir.

JOURS.	LEVER des PLANETES.	PASSAGE par le MÉRI- DIEN.	COU- CHER des PLANET.	LONGITUDE des PLANETES.		LATI- TUDE.	DÉCLI- NAISON.
	H. M.	H. M.	H. M.	S.	D. M.	D. M.	D. M.

SATURNE. ♄							
1	2. 45	9. 33	4. 25	1. 2. 11	2. 41. A.	9. 44. B.	
7	2. 18	9. 6	3. 58	1. 1. 52	2. 40.	9. 38.	
13	1. 51	8. 39	3. 31	1. 1. 37	2. 38.	9. 35.	
19	1. 24	8. 12	3. 4	1. 1. 26	2. 36.	9. 34.	
25	0. 57	7. 45	2. 37	1. 1. 18	2. 34.	9. 33.	

JUPITER. ♃ le 3 à 7 ^h soir.							
1	4. 18	0. 14	8. 5	2. 11. 47	0. 45. A.	21. 30. B.	
7	3. 50	11. 40	7. 35	2. 10. 57	0. 45.	21. 23.	
13	3. 21	11. 10	7. 4	2. 10. 7	0. 44.	21. 15.	
19	2. 52	10. 41	6. 35	2. 9. 21	0. 43.	21. 10.	
25	2. 23	10. 12	6. 6	2. 8. 41	0. 41.	21. 6.	

MARS. ♂							
1	1. 8	8. 19	2. 40	6. 13. 1	1. 23. B.	3. 50. A.	
7	1. 37	8. 6	2. 33	6. 16. 35	1. 24.	5. 13.	
13	1. 20	7. 54	2. 28	6. 20. 9	1. 24.	6. 35.	
19	1. 1	7. 41	2. 21	6. 23. 41	1. 24.	7. 53.	
25	0. 41	7. 27	2. 13	6. 27. 11	1. 23.	9. 10.	

VENUS. ♀							
1	8. 33	0. 39	4. 45	8. 18. 13	0. 24. A.	23. 20. A.	
7	8. 43	0. 45	4. 48	8. 25. 45	0. 38.	24. 0.	
13	8. 52	0. 52	4. 52	9. 3. 17	0. 50.	24. 16.	
19	8. 57	0. 58	4. 59	9. 10. 49	1. 3.	24. 6.	
25	8. 58	1. 2	5. 7	9. 18. 20	1. 13.	23. 25.	

MERCURE. ☿							
1	6. 21	10. 58	3. 35	7. 24. 7	1. 6. B.	17. 46. A.	
7	6. 46	11. 9	3. 32	8. 3. 14	0. 23.	20. 28.	
13	7. 12	11. 22	3. 32	8. 12. 30	0. 19. A.	22. 39.	
19	7. 34	11. 35	3. 36	8. 21. 49	0. 57.	24. 11.	
25	7. 55	11. 50	3. 45	9. 1. 17	1. 28.	24. 57.	

L O N G.	TEMPS que le demi-diamèt. du Soleil met à passer par le Mérid.	DIAMÈTRE du SOLEIL.	MOUVEM. horaire du SOLEIL.	LOGARITH. de la distance du SOLEIL.	L I E U du nœud de la LUNE
	Min. Sec.	Min. Sec.	Min. Sec.	la moy. 100000.	S. D. M.
1	1. 10,1	32. 31,0	2. 32,2	4,993588	0. 11. 15.
7	1. 10,5	32. 32,5	2. 32,3	4,993245	0. 10. 54.
13	1. 10,8	32. 33,6	2. 32,7	4,992974	0. 10. 34.
19	1. 11,0	32. 34,6	2. 32,9	4,992783	0. 10. 14.
25	1. 11,0	32. 35,1	2. 33,0	4,992671	0. 9. 53.

ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

I. SAT.			II. SAT.			III. SAT.		
J.	Immersions.		J.	H. M. S.		J.	H. M. S.	
	H.	M. S.					H.	M. S.
1	11.*	53. 21 S.	1	9.*	20. 25 S. I.	7	4.*	13. 29 M.É.
	Émersions.		9	2.*	34. 33 M.É.	14	8.	11. 30 M.É.
5	2.	58. 18 S.	2	3.	52. 2 S.É.	21	0.	9. 27 S.É.
7	9.	26. 8 M.	6	5.	9. 26 M.É.	28	4.*	7. 20 S.É.
9	3.*	53. 58 M.	9	6.*	26. 48 S.É.			
10	10.*	21. 47 S.	2	7.	44. 12 M.É.			
12	4.*	49. 35 S.	26	9.*	1. 35 S.É.			
14	11.	17. 22 M.	0	10.	18. 58 M.É.			
16	5.*	45. 7 M.						
18	0.*	12. 51 M.						
19	6.*	40. 38 S.						
21	1.	8. 26 S.						
23	7.*	36. 13 M.						
25	2.*	4. 0 M.						
26	8.*	31. 47 S.						
28	2.	59. 34 S.						
30	9.	27. 21 M.						

IV. SAT.

Conjonctions.

5	1.	41. S. inf.
13	10.*	42. S. sup.
22	7.	43. M. inf.
30	4.*	45. S. sup.

*TABLE pour réduire le temps en parties de l'Équateur,
& les parties de l'Équateur en temps.*

Heures.	Degrés.	Min.	Deg. Min.		Min.	Deg. Min.	
		Sec.	Min.	Sec.	Sec.	Min.	Sec.
		Tierc.	Sec.	Tierc.	Tierc.	Sec.	Tierc.
1.	15.	1.	0.	15.	31.	7.	45.
2.	30.	2.	0.	30.	32.	8.	0.
3.	45.	3.	0.	45.	33.	8.	15.
4.	60.	4.	1.	0.	34.	8.	30.
5.	75.	5.	1.	15.	35.	8.	45.
6.	90.	6.	1.	30.	36.	9.	0.
7.	105.	7.	1.	45.	37.	9.	15.
8.	120.	8.	2.	0.	38.	9.	30.
9.	135.	9.	2.	15.	39.	9.	45.
10.	150.	10.	2.	30.	40.	10.	0.
11.	165.	11.	2.	45.	41.	10.	15.
12.	180.	12.	3.	0.	42.	10.	30.
13.	195.	13.	3.	15.	43.	10.	45.
14.	210.	14.	3.	30.	44.	11.	0.
15.	225.	15.	3.	45.	45.	11.	15.
16.	240.	16.	4.	0.	46.	11.	30.
17.	255.	17.	4.	15.	47.	11.	45.
18.	270.	18.	4.	30.	48.	12.	0.
19.	285.	19.	4.	45.	49.	12.	15.
20.	300.	20.	5.	0.	50.	12.	30.
21.	315.	21.	5.	15.	51.	12.	45.
22.	330.	22.	5.	30.	52.	13.	0.
23.	345.	23.	5.	45.	53.	13.	15.
24.	360.	24.	6.	0.	54.	13.	30.
25.	375.	25.	6.	15.	55.	13.	45.
26.	390.	26.	6.	30.	56.	14.	0.
27.	405.	27.	6.	45.	57.	14.	15.
28.	420.	28.	7.	0.	58.	14.	30.
29.	435.	29.	7.	15.	59.	14.	45.
30.	450.	30.	7.	30.	60.	15.	0.

TABLE pour convertir en degrés, le temps d'une pendule réglée sur le moyen mouvement du Soleil.

H.	D.	M.	S.	M.	D.	M.	S.	M.	D.	M.	S.
1	15.	2.	27,8	1	0.	15.	2,5	30	7.	31.	13,9
2	30.	4.	55,7	2	0.	30.	4,9	31	7.	46.	16,4
3	45.	7.	23,5	3	0.	45.	7,4	32	8.	1.	18,8
4	60.	9.	51,4	4	1.	0.	9,9	33	8.	16.	21,3
5	75.	12.	19,2	5	1.	15.	12,3	34	8.	31.	23,8
6	90.	14.	47,1	6	1.	30.	14,8	35	8.	46.	26,2
7	105.	17.	14,9	7	1.	45.	17,2	36	9.	1.	28,7
8	120.	19.	42,8	8	2.	0.	19,7	37	9.	16.	31,2
9	135.	22.	10,6	9	2.	15.	22,2	38	9.	31.	33,6
10	150.	24.	38,4	10	2.	30.	24,6	39	9.	46.	36,1
11	165.	27.	6,3	11	2.	45.	27,1	40	10.	1.	38,6
12	180.	29.	34,1	12	3.	0.	29,6	41	10.	16.	41,0
13	195.	32.	2,0	13	3.	15.	32,0	42	10.	31.	43,5
14	210.	34.	29,8	14	3.	30.	34,5	43	10.	46.	46,0
15	225.	36.	57,7	15	3.	45.	37,0	44	11.	1.	48,4
16	240.	39.	25,5	16	4.	0.	39,4	45	11.	16.	50,9
17	255.	41.	53,4	17	4.	15.	41,9	46	11.	31.	53,4
18	270.	44.	21,2	18	4.	30.	44,4	47	11.	46.	55,8
19	285.	46.	49,1	19	4.	45.	46,8	48	12.	1.	58,3
20	300.	49.	16,9	20	5.	0.	49,3	49	12.	17.	0,7
21	315.	51.	44,7	21	5.	15.	51,7	50	12.	32.	3,2
22	330.	54.	12,6	22	5.	30.	54,2	51	12.	47.	5,7
23	345.	56.	40,4	23	5.	45.	56,7	52	13.	2.	8,1
24	360.	59.	8,3	24	6.	0.	59,1	53	13.	17.	10,6
				25	6.	16.	1,6	54	13.	32.	13,0
				26	6.	31.	4,1	55	13.	47.	15,5
				27	6.	46.	6,5	56	14.	2.	17,9
				28	7.	1.	9,0	57	14.	17.	20,4
				29	7.	16.	11,5	58	14.	32.	22,8
				30	7.	31.	13,9	59	14.	47.	25,4
								60	15.	2.	27,8

*SUITE de la Table pour convertir
en degrés le Temps so'aire moyen.*

*ACCÉLÉRATION
des Étoiles.*

S.	M.	S.	S.	M.	S.	J.	H.	M.	S.
1	0.	15,0	30	7.	31,2	1	0.	3.	56,0
2	0.	30,1	31	7.	46,3	2	0.	7.	51,9
3	0.	45,1	32	8.	1,3	3	0.	11.	47,9
4	1.	0,2	33	8.	16,3	4	0.	15.	43,9
5	1.	15,2	34	8.	31,4	5	0.	19.	39,8
6	1.	30,2	35	8.	46,4	6	0.	23.	35,8
7	1.	45,3	36	9.	1,5	7	0.	27.	31,8
8	2.	0,3	37	9.	16,5	8	0.	31.	27,8
9	2.	15,4	38	9.	31,6	9	0.	35.	23,7
10	2.	30,4	39	9.	46,6	10	0.	39.	19,7
11	2.	45,5	40	10.	1,6	11	0.	43.	15,6
12	3.	0,5	41	10.	16,7	12	0.	47.	11,6
13	3.	15,5	42	10.	31,7	13	0.	51.	7,6
14	3.	30,6	43	10.	46,8	14	0.	55.	3,6
15	3.	45,6	44	11.	1,8	15	0.	58.	59,5
16	4.	0,7	45	11.	16,8	16	1.	2.	55,5
17	4.	15,7	46	11.	31,9	17	1.	6.	51,5
18	4.	30,7	47	11.	46,9	18	1.	10.	47,4
19	4.	45,8	48	1.	2,0	19	1.	14.	43,4
20	5.	0,8	49	12.	17,0	20	1.	18.	39,4
21	5.	15,9	50	12.	32,0	21	1.	22.	35,3
22	5.	30,9	51	12.	47,0	22	1.	26.	31,3
23	5.	45,9	52	13.	2,1	23	1.	30.	27,3
24	6.	1,0	53	13.	17,2	24	1.	34.	23,3
25	6.	16,0	54	13.	32,2	25	1.	38.	19,2
26	6.	31,1	55	13.	47,3	26	1.	42.	15,2
27	6.	46,1	56	14.	2,3	27	1.	46.	11,2
28	7.	1,1	57	14.	17,3	28	1.	50.	7,1
29	7.	16,2	58	14.	32,4	29	1.	54.	3,1
30	7.	31,2	59	14.	47,4	30	1.	57.	59,1
			60	15.	2,5	31	2.	1.	55,0
						32	2.	5.	51,0

TABLE DES RÉFRACTIONS, suivant M. Cassini & M. l'Abbé de la Caille.

Les six derniers nombres sont tirés de M. Halley.

Dist au zén.	Réfr de MC	Réfract de M de la C.	Hauteur	Dist au zén.	Réfr de MC	Réfract. de M. de la C.	Hauteur	Dist au zén.	Réfract. de M. Cass.	Réfraction de M. de la Caille	Hauteur
D.	S.	S.	D.	D.	S.	S.	D.	D.	M. S	M. S	D
1.	1.	1,1	89.	31.	35	40,0	59.	61.	1. 46	1. 59,1	29.
2.	2.	2,3	88.	32.	37	41,6	58.	62.	1. 51	2. 4,0	28.
3.	3.	3,5	87.	33.	38	43,2	57.	63.	1. 55	2. 9,2	27.
4.	4.	4,6	86.	34.	40	44,9	56.	64.	2. 0	2. 14,7	26.
5.	5.	5,8	85.	35.	41	46,6	55.	65.	2. 6	2. 20,5	25.
6.	6.	7,0	84.	36.	43	48,3	54.	66.	2. 12	2. 26,6	24.
7.	7.	8,2	83.	37.	45	50,1	53.	67.	2. 18	2. 33,0	23.
8.	8.	9,3	82.	38.	47	51,9	52.	68.	2. 25	2. 39,8	22.
9.	9.	10,5	81.	39.	49	53,8	51.	69.	2. 31	2. 47,0	21.
10.	10.	11,7	80.	40.	50	55,8	50.	70.	2. 39	2. 54,7	20.
11.	11.	12,9	79.	41.	52	57,9	49.	71.	2. 49	3. 3	19.
12.	12.	14,1	78.	42.	54	60,0	48.	72.	3. 0	3. 12	18.
13.	13.	15,4	77.	43.	56	62,1	47.	73.	3. 11	3. 23	17.
14.	14.	16,6	76.	44.	58	64,3	46.	74.	3. 24	3. 35	16.
15.	16.	17,8	75.	45.	59	66,5	45.	75.	3. 38	3. 49	15.
16.	17.	19,1	74.	46.	61	68,8	44.	76.	3. 54	4. 5	14.
17.	18.	20,3	73.	47.	63	71,2	43.	77.	4. 12	4. 24	13.
18.	19.	21,6	72.	48.	65	73,7	42.	78.	4. 32	4. 45	12.
19.	20.	22,9	71.	49.	67	76,3	41.	79.	4. 58	5. 9	11.
20.	21.	24,2	70.	50.	70	79,0	40.	80.	5. 28	5. 37	10.
21.	22.	25,5	69.	51.	72	81,9	39.	81.	6. 4	6. 10	9.
22.	24.	26,8	68.	52.	75	84,9	38.	82.	6. 47	6. 51	8.
23.	25.	28,2	67.	53.	78	88,0	37.	83.	7. 44	7. 41	7.
24.	26.	29,6	66.	54.	80	91,2	36.	84.	8. 55	8. 42	6.
25.	27.	31,0	65.	55.	83	94,6	35.	85.	10. 32	9. 2	5.
26.	28.	32,4	64.	56.	87	98,1	34.	86.	12. 48	10. 48	4.
27.	30.	33,9	63.	57.	90	101,8	33.	87.	16. 6	15. 2	3.
28.	31.	35,4	62.	58.	94	105,8	32.	88.	21. 4	17. 8	2.
29.	33.	36,9	61.	59.	98	110,0	31.	89.	27. 56	23. 7	1.
30.	34.	38,4	60.	60.	102	114,4	30.	90.	32. 20	33. 45	0.

*ÉQUATION pour le Midi conclu par des hauteurs correspondantes
du Soleil, sous la latitude de Paris.*

Longitude du Soleil.		Moitié de l'intervalle entre les Observations.							
		2 ^h 0'	2 ^h $\frac{1}{2}$	3 ^h 0'	3 ^h $\frac{1}{2}$	4 ^h 0'	4 ^h $\frac{1}{2}$	5 ^h 0'	5 ^h $\frac{1}{2}$
Sig.	Deg.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.
O	0	18,0	18,5	19,2	19,9	20,9	22,0	23,4	24,9
	6	17,4	17,8	18,5	19,3	20,3	21,5	23,0	24,6
	fouft. 12	16,5	17,0	17,7	18,5	19,6	20,8	22,3	24,0
	18	15,5	16,0	16,8	17,6	18,7	20,0	21,6	23,3
	24	14,5	15,0	15,7	16,5	17,7	19,0	20,6	22,3
I	0	13,3	13,8	14,6	15,4	16,5	17,8	19,4	21,1
	6	12,0	12,6	13,3	14,1	15,2	16,5	18,0	19,7
	fouft. 12	10,7	11,2	12,0	12,8	13,8	15,0	16,5	18,2
	18	9,5	10,0	10,6	11,2	12,3	13,5	14,8	16,4
	24	8,1	8,5	9,1	9,8	10,7	11,8	13,0	14,4
II	0	6,7	7,1	7,6	8,3	9,0	10,0	11,1	12,3
	6	5,4	5,7	6,1	6,6	7,3	8,1	9,0	10,0
	fouft. 12	4,0	4,3	4,6	5,0	5,5	6,1	6,8	7,6
	18	2,7	2,8	3,1	3,3	3,7	4,1	4,6	5,2
	24	1,3	1,4	1,5	1,7	1,8	2,0	2,3	2,6
III	0	0,0	0,0	0,0	0,0	0,0	0,0	0,0	0,0
	6	1,3	1,4	1,5	1,7	1,8	2,1	2,3	2,6
	addit. 12	2,7	2,8	3,1	3,3	3,7	4,1	4,6	5,2
	18	4,0	4,3	4,6	5,0	5,5	6,1	6,8	7,6
	24	5,3	5,7	6,1	6,6	7,3	8,0	9,0	10,0
IV	0	6,7	7,1	7,6	8,2	9,0	9,9	11,0	12,3
	6	8,0	8,5	9,1	9,8	10,7	11,7	13,0	14,3
	addit. 12	9,4	9,9	10,5	11,2	12,2	13,4	14,8	16,3
	18	10,6	11,2	11,9	12,7	13,7	15,0	16,4	18,0
	24	12,0	12,5	13,2	14,0	15,1	16,4	17,9	19,6
V	0	13,2	13,7	14,5	15,3	16,4	17,7	19,2	21,0
	6	14,3	14,9	15,6	16,4	17,5	18,8	20,4	22,1
	addit. 12	15,4	15,9	16,6	17,5	18,6	19,8	21,4	23,1
	18	16,4	16,9	17,6	18,4	19,4	20,7	22,2	23,8
	24	17,2	17,7	18,3	19,1	20,2	21,3	22,8	24,3
VI	0	17,9	18,3	19,0	19,7	20,7	21,8	23,2	24,7

*ÉQUATION pour le Midi conclu par des hauteurs correspondantes
du Soleil, sous la latitude de Paris.*

Longitude du Soleil.		Moitié de l'intervalle entre les Observations.								
		2 ^h 0'	2 ^h $\frac{1}{2}$	3 ^h 0'	3 ^h $\frac{1}{2}$	4 ^h 0'	4 ^h $\frac{1}{2}$	5 ^h 0'	5 ^h $\frac{1}{2}$	6 ^h 0'
Sig.	Deg.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.
VI	0	17,9	18,3	19,0	19,7	20,7	21,8	23,2	24,7	26,9
	6	18,5	18,8	19,5	20,1	21,0	22,1	23,4	24,8	
	addit. 12	18,8	19,2	19,7	20,3	21,2	22,2	23,3	24,6	
	18	19,0	19,3	19,8	20,3	21,1	22,0	23,1		
	24	18,9	19,2	19,6	20,1	20,8	21,6	22,6		
VII	0	18,6	18,8	19,3	19,6	20,2	21,0			
	6	18,0	18,2	18,5	18,9	19,4	20,0			
	addit. 12	17,0	17,2	17,6	17,9	18,3	18,9			
	18	15,9	16,0	16,3	16,5	16,9				
	24	14,4	14,5	14,7	14,9	15,2				
VIII	0	12,6	12,7	12,8	13,0	13,2				
	6	10,5	10,5	10,6	10,8					
	addit. 18	8,1	8,2	8,2	8,3					
	12	5,5	5,6	5,6	5,6					
	24	2,8	2,8	2,8	2,9					
IX	0	0,0	0,0	0,0	0,0					
	6	2,8	2,8	2,8	2,9					
	souft. 12	5,5	5,6	5,6	5,7					
	18	8,1	8,2	8,2	8,3					
	24	10,5	10,6	10,7	10,8					
X	0	12,6	12,7	12,9	13,0	13,3				
	6	14,5	14,6	14,8	15,0	15,3				
	souft. 12	16,0	16,2	16,4	16,6	17,0				
	18	17,2	17,3	17,7	18,0	18,4	18,9			
	24	18,1	18,3	18,7	19,0	19,6	20,2			
XI	0	18,8	19,0	19,4	19,8	20,4	21,1			
	6	19,1	19,4	19,8	20,3	21,0	21,8	22,8		
	souft. 12	19,1	19,5	20,0	20,5	21,3	22,2	23,3		
	18	19,0	19,4	19,9	20,5	21,4	22,3	23,6	25,0	
	24	18,6	19,0	19,7	20,3	21,2	22,3	23,6	24,8	
30	18,0	18,5	19,2	19,9	20,9	22,0	23,4	24,9	27,0	

TABLES pour convertir les positions moyennes des principales Étoiles en apparentes. Leurs positions moyennes en 1750, & le changement pour dix ans. Quatrième suite.

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N O U D.			Œ I L D U T A U R E A U, A L D E B A R A N. & I.			
			Longit. 2 ^e 6 ^d 17' 44",8 8' 23",4			
			Latit. 5. 29. 0,0 M. 0. 0.			
			Asc.dr. 2. 5. 24. 2,5 8. 33,9			
			Déclin. 15. 59. 3,8 S. + 1. 23,4			
			ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D.	S.	Min. Sec.	Sec.	Min. Sec.	Sec.
O	VI		O. 8,0 A.	O. 3,1 A.	O. 1,1 A.	A. 8,2 O.
	0					
	10		11,2	3,4	4,1	7,3
	20		14,0	3,6	7,0	6,3
I	VII					
	0		16,4	3,8	9,7	4,9
	10		18,3	3,8	12,1	3,4
	20		19,6	3,7	14,1	2,0
II	VIII					
	0		20,5	3,5	15,4	0,6
	10		20,5	3,1	16,6	O. 0,5 A.
	20		20,0	2,7	17,1	1,7
III	IX					
	0		18,9	2,2	17,2	2,8
	10		17,3	1,7	16,8	3,9
	20		15,0	1,0	15,9	5,0
IV	X					
	0		12,4	0,4	14,4	6,0
	10		9,3	A. 0,2 O.	12,7	6,9
	20		6,0	0,9	10,5	7,8
V	XI					
	0		2,5	1,5	7,9	8,5
	10	A.	1,0 O.	2,1	5,0	8,8
	20		4,6	2,6	9,1	8,6
	30		8,0	3,1	A. 1,1 O.	8,2

L I E U			ÉPAULE OCCIDENTALE D'ORION, γ 2.			
du			Longit. 2 ^f 17 ^d 27' 22",8	8' 23",4		
S O L E I L,			Latit. 16. 50. 53,3 A.	0. 0.		
ou			Asc. dr. 2. 17. 56. 1,1	8. 2,7		
L I E U			Déclin. 6. 5. 57,1 B.	+ 0. 41,9		
du						
Nœud.						
S.	D.	S.	ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O	VI		Sec. O. 3,1 A.	Sec. O. 6,0 A.	Sec. O. 0,3 A.	Sec. A. 8,8 O.
0						
10			6,7	6,0	3,1	8,2
20			9,8	5,8	5,8	7,5
I	VII					
0			12,7	5,4	8,3	6,3
10			15,1	4,9	10,6	5,0
20			17,1	4,2	12,5	3,6
II	VIII					
0			18,7	3,4	13,8	2,2
10			19,6	2,5	15,0	0,9
20			20,0	1,5	15,6	0,2
III	IX					
0			19,8	0,4	15,8	1,4
10			18,9	A. 0,6 O.	15,6	2,6
20			17,5	1,7	14,8	3,7
IV	X					
0			15,5	2,6	13,7	4,9
10			13,2	3,5	12,2	6,1
20			10,3	4,3	10,1	7,1
V	XI					
0			7,1	4,9	7,9	8,1
10			3,9	5,4	5,2	8,7
20			0,4	5,8	2,4	8,9
30			3,1	6,0	A. 0,3 O.	8,8

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N O U D.			LA PREMIÈRE DU BAUDRIER D'ORION, δ 2.			
			Longit.	2 ^e 18 ^d 52' 30",0	8' 23",4	
			Latit.	23. 55. 2,0 A.	0. 0.	
			Afc. dr. 2.	19. 48. 51,3	7' 40",0	
			Déclin.	0. 30. 18,5 A.	— 0. 35,0	
			ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D.	S.				
O	VI		<i>Sec.</i> O. 3,3 A.	<i>Sec.</i> A. 8,6 O.	<i>Sec.</i> O. 0,0 A.	<i>Sec.</i> O. 8,9 A.
	0					
	10		6,7	8,5	2,6	8,4
	20		9,9	8,1	5,2	7,7
I	VII					
	0		12,8	7,5	7,7	6,5
	10		15,2	6,5	9,8	5,2
	20		17,3	5,5	11,8	3,9
II	VIII					
	0		18,8	4,3	13,2	2,5
	10		19,7	2,9	14,4	1,2
	20		20,0	1,5	15,1	0,0
III	IX					
	0		19,7	0,0	15,3	A. 1,1 O.
	10		18,8	O. 1,5 A.	15,1	2,4
	20		17,4	2,9	14,4	3,5
IV	X					
	0		15,4	4,3	13,2	4,5
	10		13,0	5,5	11,9	5,9
	20		10,1	6,5	9,9	7,0
V	XI					
	0		7,0	7,5	7,7	8,0
	10		3,6	8,1	5,2	8,7
	20		0,2	8,5	2,6	8,9
	30.		A. 3,3 O.	8,6	A. 0,0 O.	8,9

L I E U du SOLEIL, ou L I E U du N O U D.		LA TROISIÈME DU BAUDRIER D'ORION, ζ 3.			
		Longit. 2 ^e 21 ^e 11' 47",1		8' 23",4	
		Latit. 25. 19. 31,8 A.		0. 0.	
		Asc. dr. 2. 22. 2. 34,3		7. 34,4	
		Déclin. 2. 5. 47,8 A. — 0. 27,3			
S. D. S.		ABERRAT. en Ascenf. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascenf. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O VI		Sec. O. 2,8 A.	Sec. A. 8,6 O.	Sec. A. 0,1 O.	Sec. O. 8,9 A.
10		6,2	8,5	O. 2,5 A.	8,5
20		9,4	8,1	5,0	7,7
I VII					
0		12,3	7,4	7,5	6,7
10		14,9	6,4	9,6	5,4
20		17,0	5,4	11,6	4,1
II VIII					
0		18,5	4,2	13,1	2,7
10		19,6	2,8	14,3	1,5
20		20,0	1,4	15,0	0,2
III IX					
0		19,8	O. 0,2 A.	15,2	A. 0,8 O.
10		19,0	1,6	15,0	2,1
20		17,7	3,1	14,3	3,5
IV X					
0		15,8	4,4	13,1	4,5
10		13,4	5,6	11,7	5,7
20		10,6	6,7	9,7	6,8
V XI					
0		7,7	7,6	7,5	7,9
10		4,2	8,2	5,1	8,6
20		0,7	8,5	2,6	8,9
30		2,8	8,6	0,1	8,9

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N Œ U D.		LE GRAND CHIEN, SIRIUS, α 1.			
		Longit.	3 ^f 10 ^d 38' 22",0	8' 23",4	
		Latit.	39. 32. 58,5 M.	0. 0.	
		Afc. dr. 3.	8. 32. 2,0	6. 43,4	
		Déclin.	26. 23. 35,1 M.	+ 0. 29,7	
S. D. S.		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O	VI	Sec. A. 2,8 O.	Sec. A. 12,8 O.	Sec. O. 0,4 A.	Sec. O. 8,9 A.
0		O. 0,8 A.	12,6	2,5	8,9
10		4,4	12,2	4,7	8,6
I	VII	7,7	11,4	6,9	8,0
0		11,0	10,3	8,8	6,9
10		13,9	8,8	10,4	6,8
20		16,4	7,1	11,6	4,6
II	VIII	18,4	5,2	12,7	3,4
0		19,8	3,0	13,2	2,2
10		20,6	0,8	13,5	0,9
20		20,8	O. 1,4 A.	13,2	A. 0,2 O
III	IX	20,3	3,4	12,5	1,4
0		19,2	5,5	11,4	2,7
10		17,5	7,5	9,9	4,0
20		15,3	9,3	8,1	5,3
IV	X	12,7	10,7	6,1	6,6
0		9,7	11,8	3,9	7,6
10		6,3	12,8	1,8	8,5
20		2,8	12,8	A. 0,4 O.	8,9
30					
V	XI				
0					
10					
20					
30					

L I E U		LE PETIT CHIEN, PROCYON. α 1.			
S O L E I L,	du	Longit. $3^{\text{h}} 22^{\text{m}} 20^{\text{s}} 14^{\text{p}} 0$		$8^{\text{h}} 23^{\text{m}} 14$	
	ou	Latit. $15. 58. 9,3$ M.		0. 0.	
L I E U	du	Asc. dr. $3. 21. 32. 57,2$		8. 0,2	
	N \in U D.	Déclin. $5. 50. 42,2$ S.		$- 1. 13,6$	
		ABERRAT.	ABERRAT.	NUTATION	NUTATION
		en Ascens. droite.	en Déclinaison.	en Ascens. droite.	en Déclinaison.
S.	D. S.				
O VI		Asc. $6,8$ O.	Asc. $6,2$ A.	Asc. $0,3$ O.	Asc. $8,4$ O.
	0	3,5	6,1	O. $2,4$ A.	8,7
	10	O. $0,0$ A.	5,6	5,2	8,8
I VII		3,5	5,1	7,9	8,3
	0	6,8	4,4	10,2	7,7
	10	9,9	3,5	12,3	6,7
II VIII		12,8	2,5	13,8	5,9
	0	15,2	1,4	15,0	4,7
	10	17,2	0,3	15,8	3,6
III IX		18,7	A. $0,8$ O.	16,0	2,5
	0	19,6	1,9	15,9	1,3
	10	19,9	2,9	15,2	0,2
IV X		19,6	3,8	14,0	O. $1,0$ A.
	0	18,7	4,6	12,7	2,5
	10	17,2	5,3	10,6	3,9
V XI		15,2	5,9	8,3	5,3
	0	12,8	6,2	5,8	6,7
	10	10,0	6,2	3,2	7,6
	20	6,8	6,2	0,3	8,4
	30				

L I E U		CŒUR DU LION, REGULUS. α 1.			
S O L E I L,	du	Longit. 4 ^e 26 ^d 21' 12",3		8' 23",4	
	en	Latit. 0. 17. 32,9 S.		0. 0.	
L I E U	du	Asc.dr. 4. 28. 45. 22,7		8. 6,1	
	N Œ U D.	Déclin. 13. 10. 51,8 S.		2. 51,3	
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D. S.				
O VI		Sec. A. 16,0 O.	Sec. O. 5,6 A.	Sec. A. 1,8 O.	Sec. A. 4,6 O.
	0				
	10	13,9	4,8	O. 1,1 A.	5,9
	20	11,5	3,9	3,9	6,9
I VII					
	0	8,6	2,9	6,7	7,5
	10	5,5	1,8	9,4	7,7
	20	2,2	0,6	11,6	7,6
II VIII					
	0	O. 1,2 A.	A. 0,6 O.	13,3	7,3
	10	4,5	1,8	14,7	6,8
	20	7,7	2,9	15,6	6,4
III IX					
	0	10,7	3,9	15,9	5,8
	10	13,3	4,8	16,1	5,2
	20	15,5	5,6	15,7	4,4
IV X					
	0	17,3	6,2	14,7	3,5
	10	18,5	6,6	13,6	2,5
	20	19,2	6,8	11,8	1,2
V XI					
	0	19,3	6,8	9,7	0,3
	10	18,8	6,6	7,3	1,8
	20	17,7	6,2	4,5	3,1
	30	16,0	5,6	1,8	4,6

L I E U		ÉPI DE LA VIERGE, a 1.			
S O L E I L,	du	Longit. 6 ^e 20 ^d 21' 18",0	8' 23",4		
	ou	Latit. 2. 2. 5,2 M.	0. 0		
L I E U	du	Afc.dr. 6. 18. 0. 54,4	7. 52,5		
	N O U D.	Déclin. 9. 50. 50,4 M. +	3. 10,6		
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D. S.				
O	VI	Sec. A. 17,7 O.	Sec. A. 6,9 O.	Sec. O. 1,5 A.	Sec. A. 2,8 O.
	0	18,5	7,4	4,2	1,3
	10	18,8	7,6	6,8	0,3 A.
I	VII	18,4	7,6	9,2	1,8
	0	17,6	7,4	11,2	3,1
	10	16,2	6,9	12,9	4,1
II	VIII	14,4	6,2	14,1	4,9
	0	12,0	5,4	15,1	5,5
	10	9,2	4,4	15,6	5,9
III	IX	6,2	3,2	15,6	6,4
	0	3,1	2,0	15,3	6,7
	10	O. 0,1 A.	0,7	14,4	7,0
IV	X	3,4	O. 0,7 A.	13,1	7,1
	0	6,5	2,0	11,5	7,1
	10	9,5	3,2	9,2	6,8
V	XI	12,2	4,4	6,7	6,3
	0	14,6	5,4	4,0	5,4
	10	16,3	6,2	1,2	4,2
	20	17,7	6,9	A. 1,5 O.	2,8
	30				

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N O U D.		<i>α DU BOUVIER, ARCTURUS. 1.</i>			
		Longit. 6 ^h 20 ^d 44' 46",0		8' 23",4	
		Latit. 30. 54. 30,7 S.		0. 0.	
		Asc. dr. 7. 1. 3. 59,0		7. 3,0	
		Déclin. 20. 29. 39,3 S.		— 2. 51,7	
S. D. S.		ABERRAT. en Ascens. droite	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O	VI	Sec. A. 17,9 O.	Sec. O. 10,8 A.	Sec. A. 2,9 O.	Sec. O. 4,6 A.
	0	19,2	9,6	0,5	3,2
	10	20,0	8,1	O. 1,9 A.	1,7
I	VII	20,3	6,3	4,5	0,2
	0	19,9	4,4	6,8	A. 1,4 O.
	10	18,8	2,3	9,0	2,9
II	VIII	17,3	0,2	10,9	4,4
	0	15,1	A. 1,9 O.	12,4	5,7
	10	12,6	4,0	13,5	6,8
III	IX	9,6	6,1	14,2	7,7
	0	6,4	7,8	14,5	8,4
	10	3,0	9,4	14,0	8,8
IV	X	O. 0,6 A.	10,6	13,2	9,0
	0	4,2	11,6	12,3	8,9
	10	7,5	12,2	10,8	8,5
V	XI	10,7	12,3	9,3	7,8
	0	13,6	12,2	7,4	7,0
	10	16,0	11,6	5,2	5,9
	20	17,9	10,8	2,9	4,6

L I E U		BASSIN AUSTRAL DE LA BALANCE, α 2.			
S O L E I L , ou L I E U du N æ U D.	du	Longit.	7 ^f 11 ^d 35' 52",0	8' 23",4	
	Latit.	0. 21. 54,8 S.	0. 0.		
	Asc.dr.	7. 9. 16. 23,1	8. 15,7		
		Déclin.	14. 59. 8,3 M. +	2. 35,2	
		ABERRAT. en Ascenf. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascenf. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D. S.				
O	VI	Sec. A. 14,6 O.	Sec. A. 4,7 O.	Sec. O. 1,9 A.	Sec. A. 5,7 O.
0					
10		16,7	5,3	4,7	4,4
20		18,3	5,8	7,5	3,0
I	VII				
0		19,4	6,1	10,0	1,4
10		19,7	6,2	12,1	O. 0,1 A.
20		19,5	6,1	14,0	1,4
II	VIII				
0		18,8	5,8	15,1	2,7
10		17,3	5,4	16,2	3,6
20		15,5	4,8	16,6	4,4
III	IX				
0		13,1	4,0	16,4	5,2
10		10,4	3,1	15,9	5,9
20		7,3	2,2	15,0	6,6
IV	X				
0		4,0	1,1	13,5	7,2
10		O. 0,6 A.	0,1	11,9	7,7
20		2,8	O. 1,0 A.	9,5	8,0
V	XI				
0		6,2	2,0	6,9	8,0
10		9,3	3,0	4,0	7,5
20		12,1	3,9	1,1	6,7
30		14,6	4,7	A. 1,9 O.	5,7

LIEU du SOLEIL, ou LIEU du Nœud.		BASSIN BORÉAL DE LA BALANCE, β 2.			
Longit.		7 ^h 15 ^d 53'	7 ^h 15 ^d 53'	8' 23",4	
Latit.		8. 31. 35,9 S.		0. 0.	
Asc. dr.		7. 15. 53. 51,9		8. 3,1	
Déclin.		8. 26. 28,7 M.	+	2. 19,5	
S. D. S.		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O	VI	Sec. A. 12,9 O.	Sec. A. 5,9 O.	Sec. O. 1,0 A.	Sec. A. 6,5 O.
0		15,2	6,2	3,7	5,3
10		17,1	6,3	6,5	3,9
20					
I	VII	18,5	6,2	9,0	2,4
0		19,2	5,9	11,1	0,7
10		19,4	5,4	13,0	O. 0,4 A.
20					
II	VIII	19,0	4,8	14,3	2,0
0		18,1	4,0	15,4	2,9
10		16,5	3,1	15,8	3,8
20					
III	IX	14,6	2,1	15,9	4,7
0		12,1	1,0	15,6	5,5
10		9,4	O. 0,1 A.	14,9	6,3
20					
IV	X	6,1	1,2	13,5	7,1
0		2,9	2,3	12,0	7,7
10		O. 0,6 A.	3,3	9,8	8,1
20					
V	XI	4,0	4,1	7,4	8,2
0		7,1	4,9	4,6	8,0
10		10,1	5,5	1,8	7,4
20		12,9	5,9	A. 1,0 O.	6,5
30					

L I E U		GENOU DU SERPENTAIRES, ζ 3.			
du		Longit.	8 ^e 5 ^d 44' 12",1	8 ^e 23",4	
SOLEIL,		Latit.	11. 25. 40,6 B.	0. 0.	
ou		Afc. dr. 8.	5. 51. 18,7	8. 14,1	
L I E U		Déclin.	10. 2. 14,1 A. + 1. 21,6		
du					
N. & U. D.					
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
J. D. S					
O	VI	Sec. A. 7,7 O.	Sec. A. 10,3 O.	Sec. O. 0,7 A.	Sec. A. 8,2 O.
0		10,8	10,7	3,5	7,4
10		13,6	10,8	6,3	6,4
I	VII	15,9	10,5	8,9	5,0
0		17,7	10,0	11,1	3,5
10		19,1	9,1	13,1	2,2
II	VIII	19,8	7,9	14,5	0,5
0		20,0	6,5	15,7	O. 0,4 A.
10		19,5	4,9	16,2	1,7
III	IX	18,4	3,1	16,3	2,8
0		16,9	1,3	16,0	3,8
10		14,6	O. 0,6 A.	15,2	5,0
IV	X	12,2	2,4	13,8	6,0
0		9,2	4,2	12,3	6,9
10		6,0	5,9	10,2	7,8
V	XI	2,6	7,3	7,8	8,5
0		O. 0,9 A.	8,6	5,1	8,8
10		4,4	9,6	3,2	8,6
20		7,7	10,3	A. 0,7 O.	8,2
30.					

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N o u v.		VERS LE CŒUR DU SCORPION, 3 ou 4.			
		Longit. 8 ^r 4 ^d 18 ^a 41 ["] ,7	8 ^r 23 ["] ,4		
		Latit. 4. 0. 10,0 A.	0. 0.		
		Afc.dr. 8. 1. 30. 39,2	9. 3,7		
		Déclin. 24. 57. 59,1 A.	+ 1. 35,6		
S. D. S.		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite	NUTATION en Déclinaison.
O VI		Sec. A. 9,5 O.	Sec. A. 0,0 O.	Sec. O. 2,0 A.	Sec. A. 7,9 O.
0		12,7	0,7	5,1	7,2
10		15,6	1,3	8,0	6,5
I VII		18,0	1,9	10,8	5,4
0		19,8	2,5	13,4	4,2
10		21,1	3,0	15,2	2,8
II VIII		21,6	3,4	16,8	1,2
0		21,6	3,7	17,7	O. 0,2 A.
10		20,8	3,8	18,1	1,7
III IX		19,7	3,9	18,2	3,1
0		17,6	3,8	17,5	4,6
10		15,1	3,7	16,3	5,9
IV X		12,1	3,4	14,8	6,9
0		8,8	3,0	12,7	7,8
10		5,2	2,5	10,1	8,4
V XI		1,6	1,9	7,3	8,6
0		O. 2,2 A.	1,3	4,2	8,7
10		5,9	0,7	1,7	8,4
20		9,5	0,0	A. 2,0 O.	7,9
30					

L I E U		TÊTE D'HERCULE, α 3.			
S O L E I L,	du	Longit. 8 ^r 12 ^d 39' 25",4		8' 23",4	
	ou	Latit. 37. 19. 0,3 B.		0. 0.	
	L I E U	Asc.dr. 8. 15. 48. 46,5		6. 50,7	
	du	Déclin. 14. 41. 46,4 B.		— 0. 49,1	
N œ U D.					
S. D. S.		ABERRAT.	ABERRAT.	NUTATION	NUTATION
		en Ascens. droite.	en Déclinaison.	en Ascens. droite.	en Déclinaison.
O	VI	Sec. A. 4,7 O.	Sec. O. 12,3 A.	Sec. A. 0,6 O.	Sec. O. 8,7 A.
	0	8,1	11,8	O. 1,6 A.	8,1
	10				
	20	11,3	11,2	3,9	7,4
I	VII				
	0	14,1	10,0	6,1	6,2
	10	16,5	8,6	8,2	4,9
	20	18,4	6,9	10,1	3,6
II	VIII				
	0	19,8	5,0	11,4	2,3
	10	20,5	2,9	12,6	1,0
	20	20,6	0,8	13,4	A. 0,3 O.
III	IX				
	0	20,1	A. 1,3 O.	13,7	1,6
	10	19,0	3,4	13,5	2,8
	20	17,3	5,4	12,9	3,9
IV	X				
	0	15,1	7,2	12,0	5,1
	10	12,4	8,7	10,8	6,2
	20	9,4	10,1	9,0	7,3
V	XI				
	0	6,0	11,2	7,2	8,2
	10	2,5	11,9	5,0	8,8
	20	O. 1,1 A.	12,3	2,7	8,9
	30	4,7	12,3	0,6	8,7

L I E U		ÉPAULE DU SERPENTAIRES, β 3.			
du		Longit. 8 ^r 21 ^d 50' 56",6	8' 23",4		
S O L E I L,		Latit. 27. 57. 55,9 B.	o. o.		
ou		Asc. dr. 8. 22. 46. 54,8	7. 25,3		
L I E U		Déclin. 4. 41. 42,3 B.	— o. 24,8		
du					
N O U D.					
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D. S.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.
O	VI	A. 11,3 O.	O. 11,9 A.	A. 0,1 O.	O. 8,9 A.
	0	14,0	11,1	O. 2,4 A.	8,5
	10	16,4	10,0	4,9	7,8
I	VII	18,2	8,6	7,3	6,8
	0	19,5	7,0	9,4	5,5
	10	20,2	5,0	11,4	4,2
II	VIII	20,2	3,0	12,9	2,9
	0	19,7	0,9	14,0	1,5
	10	18,5	A. 1,3 O	14,8	0,4
III	IX	16,8	3,4	15,0	A. 0,9 O.
	0	14,5	5,4	14,8	2,1
	10	11,9	7,2	14,1	3,2
IV	X	8,8	8,8	12,9	4,4
	0	5,5	10,2	11,6	5,6
	10	2,1	11,2	9,6	6,8
V	XI	O. 1,4 A.	11,9	7,4	7,9
	0	4,9	12,3	5,0	8,6
	10	8,2	12,3	2,6	8,9
	20	11,3	11,9	0,1	8,9

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N O U D.			ARC AUSTRAL DU SAGITTAIRE, 3.			
			Longit. 9 ^f 1 ^d 35' 33",1 8' 23",4			
			Latit. 11. 0. 24,8 A. 0. 0.			
			Asc. dr. 9. 1. 53. 46,6 9. 59,2			
			Déclin. 34. 28. 15,9 A. — 0. 6,6			
			ABERRAT. en Ascenl. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascenl. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D.	S.				
O VI			Sec. O. 0,8 A.	Sec. O. 3,8 A.	Sec. A. 0,6 O.	Sec. A. 9,0 O.
	0		A. 3,5 O.	3,8	O. 3,4 A.	8,8
	10					
	20		7,7	3,7	7,1	8,4
I VII						
	0		11,6	3,4	10,4	7,5
	10		15,1	3,1	13,3	6,4
	20		18,1	2,7	15,8	5,1
II VIII						
	0		20,7	2,2	17,5	3,9
	10		22,6	1,6	19,0	2,6
	20		23,8	1,0	19,8	1,4
III IX						
	0		24,3	0,3	20,0	0,2
	10		24,0	A. 0,3 O.	19,8	O. 0,9 A.
	20		23,0	1,0	19,1	2,1
IV X						
	0		21,4	1,6	17,7	3,4
	10		19,0	2,2	16,1	4,7
	20		16,3	2,7	13,5	6,0
V XI						
	0		12,8	3,1	11,8	7,2
	10		9,1	3,4	7,5	8,1
	20		5,0	3,7	3,9	8,7
	30		0,8	3,8	0,6	9,0

LIEU du SOLEIL, ou LIEU du NEUD.			LA TÊTE DU SAGITTAIRE, π 3.			
			Longit. $9^{\circ} 12^d 45' 47''.4$	$8' 23''.4$		
			Latit. 1. 28. 7.4 B.	0. 0		
			Afc.dr. 9. 13. 43. 15,8	8. 58,0		
			Déclin. 21. 23. 45,6 A. —	0. 47,9		
			ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D.	S.				
O	VI		Sec.	Sec.	Sec.	Sec.
0			O. 4,7 A.	A. 1,0 O.	A. 0,8 O.	A. 8,7 O.
10			1,0	0,7	O. 2,2 A.	8,9
20			A. 2,7 O.	0,3	5,2	8,8
I	VII					
0			6,4	0,0	8,2	8,4
10			10,0	O. 0,4 A	10,9	7,7
20			13,0	0,7	13,3	6,8
II	VIII					
0			15,8	1,0	15,2	5,8
10			18,1	1,3	16,6	4,5
20			19,9	1,6	17,6	3,1
III	IX					
0			21,0	1,8	18,1	1,7
10			21,5	1,9	18,1	0,1
20			21,3	2,0	17,3	O. 1,5 A
IV	X					
0			20,5	2,0	16,1	2,9
10			19,0	2,0	13,5	4,3
20			17,1	1,9	12,3	5,7
V	XI					
0			14,5	1,7	9,8	6,8
10			1,6	1,5	6,9	7,7
20			8,4	1,3	3,9	8,3
30			4,7	1,0	0,8	8,7

L I E U du S O L E I L, ou L I E U du N Œ U D.			L U I S A N T E D E L A L Y R E, & c.			
			Longit. 9 ^e 11 ^d 48' 36",7		8' 23",4	
			Latit. 61. 44. 49,8 S.		0. 0.	
			Asc. dr. 9. 7. 7. 4,2		5. 3,1	
			Déclin. 38. 34. 1,4 S.		+ 0. 24,8	
			ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D.	S.				
O	VI		Sec. O. 2,9 A.	Sec. O. 17,5 A.	Sec. O. 1,0 A.	Sec. O. 9,0 A.
	0		A. 1,5 O.	17,6	2,6	8,9
	10		6,0	17,1	4,2	8,7
I	VII					
	0		10,2	16,0	6,0	8,3
	10		14,1	14,5	7,0	7,7
	20		17,6	12,6	8,1	6,6
II	VIII					
	0		20,5	10,2	8,4	5,5
	10		22,9	7,6	9,7	4,0
	20		24,5	4,7	10,1	2,4
III	IX					
	0		25,4	1,7	10,0	0,8
	10		25,5	A. 1,4 O.	9,7	A. 0,9 O
	20		24,8	4,4	9,0	2,5
IV	X					
	0		23,4	7,3	8,0	3,9
	10		21,3	10,0	7,0	5,3
	20		18,5	12,4	5,6	6,6
V	XI					
	0		15,2	14,3	4,3	7,5
	10		11,4	15,9	2,6	8,2
	20		7,5	17,0	0,8	8,7
	30		2,9	17,5	A. 1,0 O.	9,0

LIEU du SOLEIL, ou LIEU du NEUD.		À LA QUEUE DU DAUPHIN. : 3.			
		Longit. 10 ^h 10 ^d 35' 3" 4		8' 23" 4	
		Latit. 29. 6. 2,6 B.		0. 0.	
		Asc. dr. 10. 5. 18. 53,8		7. 11,5	
		Déclin. 10. 28. 20,7 B. +		1. 56,2	
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NOTATION en Ascens. droite.	NOTATION en Déclinaison.
S.	D. S.				
O	VI				
0		O. 10,7 A.	O. 10,8 A.	O. 0,9 A.	O. 7,4 A.
10		7,7	10,8	3,3	8,1
20		4,4	10,7	5,6	8,5
I	VII				
0		1,0	10,3	7,8	8,5
10		A. 2,4 O.	9,6	9,8	8,1
20		5,7	8,5	11,6	7,4
II	VIII				
0		9,0	7,2	12,9	6,7
10		11,9	5,7	14,0	5,7
20		14,4	4,0	14,6	4,8
III	IX				
0		16,5	2,2	14,6	3,9
10		18,2	0,2	14,3	2,8
20		19,3	A. 1,8 O.	13,4	1,9
IV	X				
0		19,8	3,6	12,1	0,6
10		19,7	5,3	10,6	A. 0,7 O.
20		19,0	6,9	8,6	2,2
V	XI				
0		17,7	8,3	6,4	3,6
10		15,8	9,4	3,9	5,1
20		13,4	10,2	A. 1,5 O.	6,3
30		10,7	10,8	0,9	7,4

L I E U		À L'AILLE DU CYGNE, δ 3.			
S O L E I L,	du	Longit. $10^{\circ} 12^d 48' 26'',5$ $8' 23'',4$			
	ou $\frac{1}{2}$	Latit. $64. 26. 7,9$ B. $0. 0.$			
	L I E U	Asc. dr. $9. 24. 17. 26,1$ $4' 42'',0$			
du		Déclin. $44. 32. 1,4$ B. $+ 1. 22,4$			
N O U V.					
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D. S.				
O	VI	Sec. O. $10,7$ A.	Sec. O. $18,9$ A.	Sec. O. $3,6$ A.	Sec. O. $8,0$ A.
	0	$6,0$	$19,2$	$4,8$	$8,5$
	10	$1,2$	$19,4$	$5,9$	$8,8$
I	VII	A. $3,6$ O.	$19,2$	$6,9$	$8,8$
	0	$8,4$	$18,3$	$7,7$	$8,5$
	10	$12,8$	$16,8$	$8,6$	$7,9$
II	VIII	$16,9$	$14,9$	$9,2$	$7,1$
	0	$20,5$	$12,5$	$9,6$	$6,2$
	10	$23,5$	$9,8$	$9,7$	$4,9$
III	IX	$25,7$	$6,7$	$9,4$	$3,6$
	0	$27,2$	$3,4$	$8,7$	$2,2$
	10	$27,7$	A. $0,0$ O.	$7,6$	$0,6$
IV	X	$27,6$	$3,4$	$6,2$	A. $0,9$ O.
	0	$26,5$	$6,6$	$4,6$	$2,5$
	10	$24,7$	$9,7$	$2,7$	$3,9$
V	XI	$22,0$	$12,5$	$0,9$	$5,2$
	0	$18,7$	$14,9$	A. $0,8$ O.	$6,6$
	10	$15,0$	$16,8$	$2,3$	$7,3$
	20	$10,7$	$18,3$	$3,6$	$8,0$
	30				

LIEU		À L'ÂLE DU CYGNE, 3.			
du		Longit. 10 ^h 24 ^m 14 ^s 19 ^{''} ,7	8' 23 ^{''} ,4		
SOLEIL,		Latit. 49. 25. 49,4 B.	0. 0.		
ou		Afc. dr. 10. 9. 1. 17,7	6. 0,4		
LIEU		Déclin. 33. 2. 53,5 B. + 2. 6,2			
du					
N. E. U. D.					
		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D. S.				
O	VI	Sec. O. 17,7 A.	Sec. O. 14,5 A.	Sec. O. 3,7 A.	Sec. O. 7,0 A.
0		13,3	15,4	5,4	7,7
10		8,5	15,9	7,1	8,3
20					
I	VII	3,4	15,9	8,6	8,4
0		A. 1,8 O.	15,5	9,8	8,1
10		6,9	14,5	11,0	7,6
20					
II	VIII	11,9	13,2	11,6	6,8
0		16,4	11,4	12,2	6,0
10		20,5	9,3	12,3	5,1
20					
III	IX	23,9	6,8	12,0	4,2
0		26,7	4,2	11,3	3,3
10		28,5	1,5	10,2	2,3
20					
IV	X	29,6	A. 1,3 O.	8,6	1,0
0		29,7	4,0	6,9	A. 0,2 O.
10		29,0	6,7	4,7	1,6
20					
V	XI	27,3	8,0	2,5	3,0
0		24,9	11,3	0,3	4,5
10		21,6	13,4	A. 1,8 O.	5,8
20		17,7	14,5	3,7	7,0

LIEU du SOLEIL, ou LIEU du Nœud.		BOUCHE DE PÉGASE, 3.			
		Longit. 10 ^f 28 ^d 24' 4",2 8' 23",4			
		Latit. 22. 7. 2,8 B. 0. 0.			
		Asc. dr. 10. 22. 58. 17,2 7. 23,1			
		Déclin. 8. 44. 31,3 B. + 2. 40,0			
S. D. S.		ABERRAT. en Ascenf. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascenf. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O	VI	Sec. O. 14,8 A.	Sec. O. 9,5 A.	Sec. O. 1,1 A.	Sec. O. 5,4 A.
	0	12,4	9,8	3,6	6,5
	10	9,7	9,9	6,0	7,4
I	VII	6,8	9,6	8,2	7,8
	0	3,4	9,1	10,2	7,8
	10	0,2	8,3	11,9	7,7
II	VIII	A. 3,2 O.	7,1	13,2	7,3
	0	6,5	5,8	14,3	6,8
	10	9,5	4,3	14,9	6,0
III	IX	12,2	2,7	15,0	5,4
	0	14,7	0,9	14,6	4,7
	10	16,6	A. 0,7 O.	13,7	3,8
IV	X	17,9	2,7	12,4	2,9
	0	18,8	4,1	10,8	1,8
	10	19,2	5,6	8,7	0,4
V	XI	18,9	7,0	6,4	A. 1,0 O.
	0	18,0	8,2	3,8	2,6
	10	16,7	9,0	1,3	4,0
	20	14,8	9,5	A. 1,1 O.	5,4

LIEU du SOLEIL, ou LIEU du Nœud.		AU COU DE PÉGASE, ζ 3.			
		Longit. 11 ^h 12 ^d 39' 44",8	8' 23",4		
		Latit. 17. 41. 32,7 B.	0. 0.		
		Afc. dr. 11. 7. 14. 37,3	7. 28,7		
		Déclin. 9. 32. 8,5 B.	+ 3. 5,0		
S. D. S.		ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
O	VI	Sec. O. 17,2 A.	Sec. O. 9,0 A.	Sec. O. 1,4 A.	Sec. O. 3,6 A.
0		15,6	9,4	3,9	4,9
10		13,5	9,5	6,3	6,1
I	VII	11,0	9,3	8,6	6,8
0		8,1	8,9	10,5	7,2
10		5,0	8,1	12,3	7,3
20		1,8	7,2	13,5	7,2
II	VIII	A. 1,5 O.	6,0	14,4	7,0
0		4,8	4,6	14,9	6,6
10		7,9	3,1	15,0	6,3
20		10,8	1,5	14,6	5,8
III	IX	13,3	A. 0,2 O.	13,7	5,1
IV	X	15,5	1,8	12,3	4,4
0		17,1	3,4	10,7	3,4
10		18,2	4,9	8,6	2,4
20		18,8	6,2	6,3	1,0
V	XI	18,8	7,4	3,7	A. 0,4 O.
0		18,3	8,3	1,0	2,0
10		17,2	9,0	A. 1,4 O.	3,6
20					
30					

LIEU du SOLEIL, ou LIEU du Nœud.			ÉPAULE DROITE DE PÉGASE, SCHEAT, β_2 .			
			Longit. $11^{\text{h}} 25^{\text{m}} 52^{\text{s}} 58^{\text{u}}.3$	$8^{\text{h}} 23^{\text{m}}.4$		
			Latit. $31. 8. 11,7$ B.	$0. 0.$		
			Afc. dr. $8. 12. 55. 11,7$	$7. 12,0$		
			Déclin. $26. 43. 55,7$ B.	$+ 3. 11,6$		
			ABERRAT. en Ascens. droite.	ABERRAT. en Déclinaison.	NUTATION en Ascens. droite.	NUTATION en Déclinaison.
S.	D.	S.				
O VI			Sec. O. $19,6$ A.	Sec. O. $9,5$ A.	Sec. O. $4,4$ A.	Sec. O. $2,6$ A.
0						
10			$18,0$	$10,8$	$6,7$	$4,0$
20			$16,2$	$11,8$	$8,9$	$5,3$
I VII						
0			$13,7$	$12,5$	$10,6$	$6,2$
10			$10,5$	$12,8$	$12,2$	$6,8$
20			$7,6$	$12,7$	$13,2$	$7,0$
II VIII						
0			$4,1$	$12,3$	$13,9$	$7,1$
10			$0,5$	$11,4$	$14,6$	$7,0$
20			A. $3,1$ O.	$10,1$	$14,9$	$6,8$
III IX						
0			$6,6$	$8,6$	$14,6$	$6,4$
10			$9,9$	$6,8$	$13,6$	$6,0$
20			$12,9$	$4,8$	$12,4$	$5,6$
IV X						
0			$15,5$	$2,6$	$10,6$	$5,1$
10			$17,7$	$0,4$	$8,7$	$4,2$
20			$19,3$	A. $1,8$ O.	$6,1$	$3,3$
V XI						
0			$20,3$	$4,0$	$3,4$	$1,9$
10			$20,7$	$6,0$	$0,7$	$0,4$
20			$20,5$	$7,9$	A. $2,0$ O.	A. $1,1$ O.
30			$19,6$	$9,5$	$4,4$	$2,6$

*Ascension droite & Déclinaison des principales Étoiles
pour le commencement de l'Année 1760;
avec la variation annuelle.*

NOMS des ÉTOILES.	ASCENS. DROITE.			VAR. ANN.	DÉCLINAIS.			VAR.		
	H.	M.	D.	M.	S.	S.	D.	M.	S.	S.
γ Pégase.. 2.	0.	1	0.	13.	33	46.	13.	50.	59 S.	+ 20
β Baleine. 2.	0.	31	7.	53.	2	45.	19.	18.	28 M.	- 20
η Baleine. 3.	0.	56	14.	7.	54	46.	11.	27.	32 M.	- 19
α Folaire.. 2	0.	44	11.	6.	4	151.	88.	1.	19 S.	+ 18
γ Bélier... 4.	1.	40	25.	5.	52	49.	18.	6.	39 S.	+ 18
β Bélier... 3.	1.	41	25.	21.	14	49.	19.	37.	35 S.	+ 18
α Lien X 3	1.	50	27.	24.	50	46.	1.	35.	47 S.	+ 18
α Bélier... 3.	1.	54	28.	25.	24	50.	22.	19.	4 S.	+ 18
δ Baleine. 3.	2.	27	36.	48.	13	46.	0.	43.	5 M.	- 16
ε Baleine. 3.	2.	28	36.	59.	39	43.	12.	54.	10 M.	- 16
γ Baleine. 3.	2.	31	37.	43.	22	47.	2.	12.	46 S.	+ 16
α Baleine. 2.	2.	50	42.	26.	23	47.	3.	8.	5 S.	+ 15
ζ Éridan. 3.	3.	4	46.	2.	59	44.	9.	43.	31 M.	- 14
α Persée. 2.	3.	7	46.	49.	54	63.	48.	59.	10 S.	+ 14
ε Éridan. 3.	3.	22	50.	24.	47	43.	10.	17.	3 M.	- 13
δ Éridan. 3.	3.	32	52.	56.	43	43.	10.	35.	29 M.	- 12
η Pléiades. 3.	3.	33	53.	18.	51	53.	23.	20.	40 S.	+ 12
γ Éridan. 3.	3.	47	56.	42.	50	42.	14.	12.	29 M.	- 11
γ Taureau 3.	4.	6	61.	32.	23	51.	15.	1.	44 S.	+ 10
δ Taureau 3.	4.	8	62.	16.	49	52.	16.	57.	38 S.	+ 9
δ Taureau 4.	4.	9	62.	34.	18	52.	16.	52.	7 S.	+ 9
ε Taureau 3.	4.	15	63.	39.	19	52.	18.	37.	42 S.	+ 9
α Aldebar. 1.	4.	22	65.	32.	36	51.	16.	0.	27 S.	+ 8
β Éridan. 3.	4.	56	74.	1.	9	44.	5.	24.	52 M.	- 6
Capella... 1.	4.	59	74.	44.	53	66.	45.	43.	34 S.	+ 5
ε Rigel... 1.	5.	3	75.	45.	23	43.	8.	29.	46 M.	- 5
β Taureau 2.	5.	11	77.	46.	54	57.	28.	22.	51 S.	+ 4
γ Orion... 2.	5.	12	78.	4.	4	48.	6.	6.	39 S.	+ 4

NOMS des ÉTOILES.	ASCENS. DROITE.			VAR. ANN.	DÉCLINAIS.			VAR.
	H. M.	D. M. S.	S.		D. M. S.	S.		
η Orion... 3.	5. 12	78. 6. 23	46.	2. 38. 24 <i>M.</i>	—	4		
β Lièvre. 4.	5. 18	79. 29. 36	39.	20. 58. 3 <i>M.</i>	—	4		
δ Orion. 2.	5. 20	79. 56. 31	46.	0. 29. 43 <i>M.</i>	—	4		
α Lièvre. 3.	5. 22	80. 32. 28	40.	18. 0. 44 <i>M.</i>	—	3		
ζ Taureau 3.	5. 23	80. 49. 38	54.	20. 58. 26 <i>S.</i>	+	3		
ϵ Orion... 2.	5. 24	81. 0. 47	46.	1. 22. 29 <i>M.</i>	—	3		
ζ Orion... 2.	5. 29	82. 10. 9	45.	2. 5. 21 <i>M.</i>	—	3		
γ Lièvre... 4.	5. 34	83. 37. 4	38.	22. 32. 33 <i>M.</i>	—	2		
α Orion. 1.	5. 42	85. 32. 49	49.	7. 20. 31 <i>S.</i>	+	2		
μ des Π ... 3.	6. 0	90. 5. 45	55.	22. 33. 14 <i>S.</i>	—	0		
μ des Π ... 3.	6. 8	92. 6. 27	55.	22. 36. 50 <i>S.</i>	—	1		
β gr. Ch. 2.	6. 12	93. 2. 3	40.	17. 51. 19 <i>M.</i>	+	1		
γ des Π ... 2.	6. 24	95. 56. 32	52.	16. 34. 59 <i>S.</i>	—	2		
ϵ des Π ... 3.	6. 29	97. 17. 22	56.	25. 20. 37 <i>S.</i>	—	3		
<i>Sirius</i> 1.	6. 35	98. 38. 45	40.	16. 24. 5 <i>M.</i>	+	3		
ζ des Π ... 3.	6. 50	102. 27. 43	54.	20. 54. 3 <i>S.</i>	—	4		
γ gr. Ch. 4.	6. 53	103. 13. 29	41.	15. 16. 10 <i>M.</i>	+	5		
δ gr. Ch. 2.	6. 59	104. 39. 34	37.	26. 1. 43 <i>M.</i>	+	5		
η des Π ... 3.	7. 6	106. 26. 24	54.	22. 24. 11 <i>S.</i>	—	6		
ϵ pet. Ch. 3.	7. 14	108. 31. 45	48.	8. 45. 20 <i>S.</i>	—	6		
η gr. Ch. 2.	7. 15	108. 39. 1	36.	28. 51. 1 <i>M.</i>	+	6		
α des Π ... 2.	7. 19	109. 48. 42	58.	32. 23. 29 <i>S.</i>	—	7		
<i>Procyon</i> 1.	7. 27	111. 40. 57	48.	5. 49. 29 <i>S.</i>	—	7		
ϵ des Π ... 2.	7. 31	112. 39. 1	56.	28. 35. 6 <i>S.</i>	—	8		
β Écrev. 3.	8. 3	120. 52. 16	49.	9. 54. 26 <i>S.</i>	—	10		
γ Écrevis. 4.	8. 29	127. 20. 26	53.	22. 18. 58 <i>S.</i>	—	12		
δ Écrev. 4.	8. 31	127. 45. 16	52.	19. 1. 20 <i>S.</i>	—	12		
ζ Hydre... 4.	8. 43	130. 40. 15	48.	6. 51. 3 <i>S.</i>	—	13		
α Écrevis. 5.	8. 45	131. 20. 10	51.	12. 46. 25 <i>S.</i>	—	13		
η Hydre... 2.	9. 16	138. 57. 4	44.	7. 37. 43 <i>M.</i>	+	15		
ϵ Lion... 3.	9. 32	143. 2. 41	52.	24. 52. 0 <i>S.</i>	—	16		
μ Lion... 3.	9. 39	144. 46. 0	52.	27. 7. 31 <i>S.</i>	—	16		
η Lion... 3.	9. 54	148. 33. 7	56.	17. 55. 31 <i>S.</i>	—	17		

NOMS des ÉTOILES.	ASCENS. DROITE.			VAR. ANN.	DÉCLINAIS.			VAR.
	H.	M.	D. M. S.	S.	D.	M.	S.	S.
<i>Regulus</i> ... 1.	9.	55	148. 53. 28	49.	13.	8.	0 S.	-17
<i>γ</i> Lion... 3.	10.	3	150. 49. 19	51.	24.	36.	13 S.	-18
<i>γ</i> Lion... 3.	10.	7	151. 40. 21	50.	21.	2.	54 S.	-18
<i>α</i> Coupe. 4.	10.	48	162. 1. 37	44.	17.	1.	37 M.	+19
<i>δ</i> Lion... 2.	11.	1	165. 19. 26	48.	21.	50.	11 S.	-19
<i>θ</i> Lion... 3.	11.	2	165. 24. 11	48.	16.	44.	22 S.	-19
<i>ε</i> Lion... 2.	11.	37	174. 12. 4	47.	15.	54.	51 S.	-20
<i>ε</i> Vierge. 3.	11.	38	174. 32. 46	46.	3.	7.	6 S.	-20
<i>α</i> Corbeau 4.	11.	56	179. 1. 14	46.	23.	23.	23 M.	+20
<i>ε</i> Corbeau 3.	11.	58	179. 27. 29	46.	21.	17.	2 M.	+20
<i>γ</i> Corbeau 3.	12.	3	180. 52. 27	46.	16.	12.	31 M.	+20
<i>η</i> Vierge... 3.	12.	8	181. 54. 31	46.	0.	40.	16 S.	-20
<i>δ</i> Corbeau 3.	12.	17	184. 22. 18	47.	15.	10.	36 M.	+20
<i>δ</i> Corbeau 3.	12.	22	185. 27. 22	47.	22.	3.	56 M.	+20
<i>γ</i> Vierge... 3.	12.	29	187. 22. 40	46.	0.	7.	39 M.	+20
<i>δ</i> Vierge. 3.	12.	44	190. 52. 58	46.	4.	42.	33 S.	-20
<i>ε</i> Vierge... 3.	12.	50	192. 33. 33	46.	12.	15.	21 S.	-20
<i>θ</i> Vierge... 3.	12.	57	194. 23. 14	47.	4.	14.	59 M.	+19
<i>γ</i> Hydre. 3.	13.	6	196. 28. 54	49.	21.	53.	53 M.	+19
<i>α</i> Vierge. 1.	13.	13	198. 8. 47	47.	9.	54.	1 M.	+19
<i>ζ</i> Vierge. 3.	13.	22	200. 37. 14	46.	0.	38.	22 S.	-19
<i>η</i> Bouvier 3.	13.	43	205. 48. 45	43.	19.	38.	46 S.	-18
<i>Arcturus</i> ... 1.	14.	5	211. 11. 2	42.	20.	26.	48 S.	-17
<i>λ</i> Vierge... 4.	14.	6	211. 32. 25	48.	12.	15.	14 S.	-17
<i>ζ</i> Bouvier 3.	14.	30	217. 25. 22	43.	14.	46.	18 S.	-16
<i>ε</i> Bouvier. 3.	14.	35	218. 37. 36	40.	28.	5.	55 S.	-16
<i>α</i> Balance 2.	14.	38	219. 24. 39	50.	15.	1.	44 M.	+16
<i>γ</i> Scorpion 3.	14.	50	222. 31. 14	52.	24.	19.	18 M.	+15
<i>ε</i> Balance. 2.	15.	4	226. 1. 55	48.	8.	28.	48 M.	+14
<i>γ</i> Balance. 4.	15.	22	230. 32. 5	50.	13.	58.	15 M.	+13
<i>δ</i> Serpent 4.	15.	23	230. 50. 19	43.	11.	21.	26 S.	-13
<i>α</i> Cour... 2.	15.	25	231. 7. 58	38.	27.	32.	16 S.	-13
<i>α</i> Serpent 2.	15.	32	233. 7. 3	44.	7.	11.	54 S.	-12

NOMS des ÉTOILES.	ASCENS. DROITE.			VAR. ANN.	DÉCLINAIS.			VAR.
	H.	M.	D. M. S.		D.	M.	S.	
♄ Serpent 3.	15.	35	233. 46. 48	41.	16.	11.	22 S.	— 12
♅ Serpent 4.	15.	37	234. 16. 48	47.	2.	40.	36 M.	+ 12
♆ Serpent 3.	15.	39	234. 42. 57	45.	5.	13.	5 S.	— 12
♇ Scorpion 4.	15.	42	235. 31. 54	55.	28.	29.	26 M.	+ 11
♈ Scorp. 3.	15.	44	236. 5. 46	54.	25.	24.	6 M.	+ 11
♉ Serpent 3.	15.	45	236. 20. 46	41.	16.	27.	52 S.	— 11
♊ Scorp. 3.	15.	46	236. 32. 48	53.	21.	55.	5 M.	+ 11
♋ Scorpion 2.	15.	51	237. 52. 52	52.	19.	7.	40 M.	+ 11
♌ Ophiuc. 3.	16.	2	240. 26. 51	47.	3.	3.	24 M.	+ 10
♍ Ophiuc. 3.	16.	6	241. 24. 45	47.	4.	5.	13 M.	+ 10
♎ Hercule 3.	16.	11	242. 50. 4	40.	19.	44.	1 S.	— 9
♏ Antares.... 1.	16.	15	243. 41. 4	55.	25.	52.	36 M.	+ 9
♐ Hercule 3.	16.	20	244. 58. 54	39.	22.	1.	45 S.	— 8
♑ Ophiuc. 2.	16.	24	245. 59. 33	49.	10.	3.	36 M.	+ 8
♒ Scorp. 3.	16.	36	248. 59. 2	61.	37.	36.	30 M.	+ 7
♓ Ophiuc. 2.	16.	57	254. 9. 31	52.	15.	24.	21 M.	+ 5
♈ Hercule 2.	17.	4	255. 55. 37	41.	14.	40.	57 S.	— 5
♊ Hercule 3.	17.	6	256. 32. 43	37.	25.	8.	22 S.	— 5
♌ Ophiuc. 3.	17.	7	256. 49. 25	55.	24.	44.	3 M.	+ 5
♍ Scorp. 2.	17.	17	259. 20. 9	61.	36.	54.	5 M.	+ 4
♎ Ophiuc. 2.	17.	24	260. 57. 0	42.	12.	45.	17 S.	— 3
♏ Ophiuc. 3.	17.	32	262. 54. 20	45.	4.	41.	18 S.	— 2
♐ Ophiuc. 3.	17.	36	263. 43. 6	45.	2.	49.	9 S.	— 2
♑ Hercule 3.	17.	37	264. 16. 3	36.	27.	52.	47 S.	— 2
♒ Serpent 4.	17.	48	266. 57. 17	47.	3.	39.	4 M.	+ 1
♓ Sagitt... 4.	17.	50	267. 25. 31	58.	29.	33.	52 M.	+ 1
♈ Sagitt... 4.	17.	51	267. 36. 1	58.	30.	23.	59 M.	+ 1
♊ Sagitt... 4.	17.	59	269. 51. 17	54.	21.	5.	55 M.	0
♌ Sagitt... 3.	18.	6	271. 24. 13	58.	29.	54.	11 M.	0
♍ Serpent 3.	18.	9	272. 13. 30	47.	2.	56.	20 M.	— 1
♎ Sagitt... 3.	18.	13	273. 17. 29	56.	25.	31.	44 M.	— 1
♏ Lyre... 1.	18.	29	277. 12. 7	30.	38.	34.	26 S.	+ 2
♐ Aigle... 3.	18.	49	282. 11. 5	41.	14.	45.	40 S.	+ 4

NOMS des ÉTOILES.	ASCENS. DROITE.			VAR. ANN.	DÉCLINAIS.			VAR.
	H.	M.	D. M. S.	S.	D.	M.	S.	S.
o Sagitt... 4.	18.	50	282. 34. 23	54.	22.	4.	14 M.	— 4
λ Antin... 3.	18.	53	283. 22. 40	48.	5.	13.	18 M.	— 5
ζ Aigle... 3.	18.	54	283. 35. 43	42.	13.	31.	33 S.	+ 5
π Sagitt... 3.	18.	55	283. 52. 14	54.	21.	22.	58 M.	— 5
Δ Aigle... 3.	19.	13	288. 20. 58	45.	2.	39.	23 S.	+ 6
ε Cygne. 3.	19.	21	290. 15. 37	36.	27.	29.	6 S.	+ 7
α Flèche. 4.	19.	29	292. 20. 41	40.	17.	28.	46 S.	+ 8
γ Aigle... 3.	19.	35	293. 42. 37	43.	10.	2.	44 S.	+ 8
α Aigle... 1.	19.	39	294. 46. 2	44.	8.	15.	9 S.	+ 8
η Antin... 3.	19.	40	295. 3. 39	46.	0.	24.	33 S.	+ 8
ε Aigle... 3.	19.	43	295. 52. 54	44.	5.	49.	38 S.	+ 9
δ Antin. 3.	19.	59	299. 43. 44	47.	1.	30.	54 M.	— 10
α Capric. 3.	20.	4	301. 11. 3	52.	13.	16.	17 M.	— 10
ε Capric. 3.	20.	7	301. 52. 32	51.	15.	31.	15 M.	— 11
ε Dauphin 3.	20.	22	305. 26. 5	43.	10.	30.	17 S.	+ 12
ζ Dauphin 4.	20.	24	306. 1. 17	42.	13.	51.	51 S.	+ 12
ε Dauphin 3.	20.	26	306. 34. 34	42.	13.	46.	33 S.	+ 12
α Dauphin 3.	20.	28	307. 7. 19	42.	15.	4.	52 S.	+ 12
Δ Dauph. 3.	20.	32	308. 3. 44	42.	14.	13.	41 S.	+ 12
α Cygne. 2.	20.	33	308. 18. 44	31.	44.	26.	0 S.	+ 12
β Verseau 3.	21.	19	319. 43. 47	48.	6.	36.	49 M.	— 15
γ Capric. 3.	21.	26	321. 41. 20	50.	17.	44.	3 M.	— 16
ε Pégase... 3.	21.	32	323. 5. 40	44.	8.	47.	11 S.	+ 16
Δ Capric. 3.	21.	34	323. 26. 27	50.	17.	12.	13 M.	— 16
α Verseau 3.	21.	53	328. 21. 46	47.	1.	28.	32 M.	— 17
γ Verseau 3.	22.	9	332. 18. 50	47.	2.	35.	14 M.	— 18
ζ Pégase. 3.	22.	29	337. 22. 6	45.	9.	35.	14 S.	+ 18
λ Verseau 4.	22.	40	340. 1. 22	47.	8.	50.	58 M.	— 19
Δ Verseau 3.	22.	42	340. 28. 18	50.	17.	5.	27 M.	— 19
Fomalhaut. 1.	22.	44	341. 5. 3	50.	30.	53.	12 M.	— 19
α Pégase... 2.	22.	53	343. 12. 15	45.	13.	55.	11 S.	+ 19
φ Verseau 4.	23.	2	345. 28. 18	47.	7.	20.	16 M.	— 19
α Andro. 2.	23.	56	359. 0. 21	46.	27.	45.	56 S.	— 20

*TABLE des longitudes & latitudes des principales
Étoiles pour le premier Janvier 1750.*

La longitude augmente de 8' 23",4 en dix ans.

NOMS DES ÉTOILES.	LONGIT. en 1750.				LATITUDES.		
	S.	D.	M.	S.	D.	M.	S.
γ de Pégase, <i>Algenib</i> . .	0.	5.	40.	25,5	12.	35.	38,5 B.
α d'Andromède	0.	10.	49.	43,3	25.	41.	5,7 B.
δ d'Andromède	0.	18.	19.	43,4	24.	20.	50,5 B.
α χ au nœud du Lion.	0.	25.	53.	2,0	9.	4.	36,3 A.
β d'Andromède	0.	26.	54.	58,5	25.	56.	19,0 B.
γ & la 1. ^{re} Étoile	0.	29.	41.	36,8	7.	9.	19,2 B.
β & à la corne du B....	1.	0.	28.	40,3	8.	28.	44,5 B.
β à la chaise de Cassiop.	1.	1.	37.	22,5	51.	13.	42,0 B.
α au front du Bélier . .	1.	4.	10.	4,3	9.	57.	31,2 B.
α de Cassiopée, <i>Schedir</i> .	1.	4.	18.	52,5	46.	36.	18,0 B.
γ à la ceint. de Cassiop.	1.	10.	27.	41,2	48.	47.	33,5 B.
γ d'Andromède, <i>Alamac</i> .	1.	10.	44.	37,3	27.	47.	14,6 B.
α de la Baleine	1.	10.	49.	39,8	12.	36.	16,1 A.
δ au genou de Cassiopée.	1.	14.	26.	10,9	46.	23.	32,6 B.
ϵ de Cassiopée	1.	21.	17.	16,5	47.	31.	23,1 B.
β de Persée, <i>Algol</i> . . .	1.	22.	41.	0,0	22.	24.	3,5 B.
b des Pléiades, <i>Electra</i> ..	1.	25.	55.	25,7	4.	10.	25,9 B.
η des Pléiades, <i>Alcyone</i> ..	1.	26.	30.	2,8	4.	1.	33,6 B.
γ à l'épaule de Persée..	1.	26.	32.	26,8	34.	30.	6,7 B.
f des Pléiades, <i>Atlas</i> . .	1.	26.	51.	56,1	3.	53.	31,1 B.
α ceinture de Persée. . .	1.	28.	35.	59,0	30.	5.	51,5 B.
δ à la cuisse de Persée...	2.	1.	18.	52,5	27.	16.	30,6 B.
γ du Taureau	2.	2.	18.	22,3	5.	45.	31,0 A.
δ du Taureau, précéd.	2.	3.	22.	22,4	3.	59.	43,8 A.
δ du Taureau, suiv. . .	2.	3.	37.	50,5	4.	8.	14,8 A.
ϵ du Taureau	2.	4.	57.	58,5	2.	35.	33,8 A.
ALDEBARAN	2.	6.	17.	44,8	5.	29.	0,4 A.
ϵ de Persée	2.	7.	16.	3,3	19.	5.	11,7 B.

NOMS DES ÉTOILES.	LONGIT. en 1750.				LATITUDES.		
	S.	D.	M.	S.	D.	M.	S.
β d'Orion, <i>Rigel</i>	2.	13.	20.	23,4	31.	9.	13,2 A.
γ à l'épaule d'Orion. . .	2.	17.	27.	22,8	16.	50.	53,3 A.
LA CHÈVRE	2.	18.	21.	51,5	22.	51.	42,8 B.
δ d'Orion.	2.	18.	52.	30,0	23.	35.	2,0 A.
β du Taureau	2.	19.	4.	52,5	5.	21.	55,6 B.
ϵ d'Orion.	2.	19.	58.	31,5	24.	32.	18,5 A.
ζ d'Orion	2.	21.	11.	47,1	25.	19.	31,8 A.
ζ du Taureau	2.	21.	17.	36,2	2.	13.	31,4 A.
ÉTOILE POLAIRE. . .	2.	25.	4.	12,0	66.	4.	21,0 B.
α d'ORION	2.	25.	15.	50,2	16.	3.	32,3 A.
η des Gémeaux	2.	29.	56.	55,4	0.	55.	4,8 A.
μ des Gémeaux	3.	1.	48.	20,7	0.	50.	37,2 A.
γ des Gémeaux	3.	5.	36.	37,7	6.	46.	12,7 A.
ϵ des Gémeaux	3.	6.	26.	56,3	2.	2.	18,6 B.
SIRIUS	3.	10.	38.	22,0	39.	32.	58,5 A.
ζ des Gémeaux.	3.	11.	29.	52,3	2.	4.	6,1 A.
α du Navire, <i>CANOBUS</i> . .	3.	11.	30.	39,6	75.	51.	20,8 A.
α des Gémeaux	3.	16.	45.	31,6	10.	4.	32,8 B.
β du petit Chien	3.	18.	42.	32,1	13.	30.	37,4 A.
β des Gémeaux	3.	19.	45.	55,8	6.	40.	0,4 B.
PROCYON.	3.	22.	20.	14,0	15.	58.	9,3 A.
β de l'Écrevisse.	4.	0.	46.	26,6	10.	18.	32,0 A.
γ \oslash , âne boréal	4.	4.	3.	12,2	3.	10.	21,5 B.
δ \oslash , âne austral.	4.	5.	13.	46,2	0.	4.	17,7 B.
α de l'Écrevisse.	4.	10.	8.	55,8	5.	5.	56,1 A.
α de la grande Ourse. . .	4.	11.	40.	58,0	49.	40.	4,6 B.
β de la grande Ourse. . .	4.	15.	54.	43,2	45.	6.	31,3 B.
ϵ du Lion	4.	17.	12.	44,0	9.	41.	53,0 B.
θ du Lion.	4.	20.	46.	1,8	3.	46.	0,3 A.
α de l'Hydre.	4.	23.	48.	20,7	22.	23.	47,8 A.
η du Lion	4.	24.	24.	36,7	4.	51.	9,1 B.
γ du Lion	4.	26.	5.	38,4	8.	48.	13,8 B.
REGLUS	4.	26.	21.	12,3	0.	27.	32,9 B.
γ de la grande Ourse. .	4.	26.	56.	42,0	47.	7.	23,5 B.

NOMS DES ÉTOILES.	LONGIT. en 1750.				LATITUDES.		
	S.	D.	M.	S.	D.	M.	S.
♈ de la grande Ourse...	4.	27.	31.	37,8	51.	38.	13,8 B.
♐ du Lion	5.	2.	53.	50,2	0.	8.	30,5 B.
♈ de la grande Ourse...	5.	5.	23.	31,3	54.	18.	15,8 B.
♈ du Lion.	5.	7.	48.	6,7	14.	19.	48,4 B.
♐ du Lion.	5.	9.	55.	34,7	9.	40.	30,6 B.
ζ de la grande Ourse...	5.	12.	8.	12,3	56.	22.	4,0 B.
♐ du Lion	5.	18.	8.	54,4	12.	17.	12,7 B.
η de la grande Ourse...	5.	23.	24.	33,4	54.	23.	45,6 B.
β de la Vierge	5.	23.	37.	6,2	0.	41.	35,4 B.
η de la Vierge.	6.	1.	20.	36,4	1.	22.	31,2 B.
ε de la Vierge	6.	6.	27.	27,2	16.	13.	12,8 B.
γ de la Vierge	6.	6.	41.	9,7	2.	48.	56,1 B.
♈ de la Vierge.	6.	7.	59.	41,8	8.	38.	28,9 B.
θ de la Vierge	6.	14.	44.	52,5	1.	45.	38,0 B.
ζ de la Vierge	6.	18.	39.	31,6	8.	39.	21,2 B.
L'ÉPI DE LA VIERGE.	6.	20.	21.	18,0	2.	2.	5,2 A.
ARCTURUS.	6.	20.	44.	46,0	30.	54.	30,7 B.
♐ du Navire.	6.	28.	35.	36,0	72.	12.	23,3 B.
π de la Vierge.	7.	1.	0.	20,6	2.	55.	36,8 B.
τ de la Vierge.	7.	3.	27.	49,6	0.	30.	39,8 B.
α de la Croix	7.	8.	25.	4,0	52.	51.	5,5 A.
α de la Couronne bor.	7.	8.	46.	7,0	44.	21.	4,4 B.
α de la Balance	7.	11.	35.	52,0	0.	21.	54,8 B.
β de la Balance	7.	15.	53.	7,5	8.	31.	35,9 B.
α du Serpent.	7.	18.	34.	8,5	25.	31.	54,2 B.
γ de la Balance	7.	21.	38.	35,6	4.	24.	47,1 B.
α du Centaure.	7.	26.	20.	18,0	42.	30.	18,6 A.
♏ au front du Scorpion.	7.	29.	4.	56,4	1.	57.	14,7 A.
τ du Scorpion.	7.	29.	27.	7,1	5.	26.	33,4 A.
β du Scorpion.	7.	29.	42.	2,5	1.	2.	24,4 B.
σ du Scorpion.	8.	4.	18.	41,7	4.	0.	10,0 A.
ANTARES.	8.	6.	16.	28,2	4.	32.	11,7 A.
τ du Scorpion.	8.	7.	58.	7,7	6.	5.	7,5 A.
α tête d'Hercules.	8.	12.	39.	25,4	37.	19.	0,3 B.

NOMS DES ÉTOILES.	LONGIT. en 1750.				LATITUDES.			
	S.	D.	M.	S.	S.	D.	M.	
η d'Ophiucus.	8.	14.	28.	37,5	7.	13.	23,2	B.
θ d'Ophiucus	8.	17.	54.	19,6	1.	48.	29,3	A.
α d'Ophiucus	8.	18.	56.	41,7	35.	53.	2,1	B.
γ du Sagittaire.	8.	27.	36.	29,0	6.	6.	45,4	A.
γ du Sagittaire.	8.	27.	46.	31,3	6.	56.	43,1	A.
μ du Sagittaire.	8.	29.	43.	28,5	2.	22.	23,8	B.
δ du Sagittaire.	9.	1.	5.	4,4	6.	26.	23,2	A.
λ du Sagittaire.	9.	2.	49.	54,9	2.	5.	26,9	A.
ϕ du Sagittaire.	9.	6.	41.	21,6	3.	55.	19,0	A.
σ du Sagittaire.	9.	8.	53.	42,5	3.	24.	53,8	A.
ζ du Sagittaire.	9.	10.	8.	52,0	7.	8.	52,7	A.
τ du Sagittaire.	9.	11.	20.	54,2	5.	2.	29,2	A.
ν du Sagittaire.	9.	11.	29.	59,2	0.	53.	38,5	B.
α de la Lyre.	9.	11.	48.	36,7	61.	44.	49,8	B.
π du Sagittaire.	9.	12.	45.	47,4	1.	28.	7,4	B.
α du Paon	9.	20.	18.	59,5	36.	14.	1,5	A.
α de l'AIGLE.	9.	28.	15.	1,7	29.	18.	46,0	B.
α du Capricorne.	10.	0.	21.	59,0	6.	57.	19,3	B.
β du Capricorne.	10.	0.	33.	20,6	4.	36.	53,4	B.
γ du Capricorne.	10.	18.	17.	10,4	2.	32.	21,1	A.
β du Verseau	10.	19.	54.	38,6	8.	37.	58,3	B.
δ du Capricorne	10.	20.	2.	28,5	2.	33.	34,7	A.
α du Verseau	10.	29.	52.	4,5	10.	40.	29,5	B.
FOMAHANT.	11.	0.	20.	32,7	21.	6.	13,4	A.
α queue du Cygne.	11.	1.	53.	21,6	59.	55.	6,4	B.
γ du Verseau	11.	3.	13.	18,0	8.	14.	54,6	B.
δ du Verseau	11.	5.	22.	55,7	8.	10.	52,6	B.
λ du Verseau	11.	8.	5.	13,8	0.	22.	52,0	A.
α de l'Éridan, Achernar.	11.	11.	45.	47,0	59.	22.	4,2	A.
α du Phénix.	11.	11.	58.	53,6	40.	35.	48,0	A.
ϕ du Verseau	11.	13.	39.	6,5	1.	2.	3,2	A.
α aile de Pégase	11.	20.	0.	12,2	19.	24.	46,0	B.
β de Pégase	11.	25.	52.	58,3	31.	8.	11,7	B.
β queue de la Baleine..	11.	29.	3.	58,2	20.	47.	2,4	A.

VARIATION séculaire dans la latitude des Étoiles boréales.

Il faut changer les signes pour les latitudes australes.

Longit. des Étoiles.	O +	I. +	II. +	III. +	IV. +	V. +
	VI. —	VII. —	VIII. —	IX. —	X. —	XI. —
Deg.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.
0	6,7	29,5	44,5	47,5	37,8	18,0
3	9,2	31,5	45,4	47,1	36,2	15,6
6	11,6	33,4	46,1	46,6	34,5	13,2
9	14,0	35,1	46,8	45,9	32,8	10,8
12	16,4	36,8	47,3	45,1	30,8	8,4
15	18,8	38,3	47,6	44,2	28,8	5,9
18	21,0	39,8	47,9	43,2	26,8	3,4
21	23,3	41,1	48,0	42,0	24,7	0,9
24	25,4	42,4	48,0	40,7	22,5	1,7
27	27,5	43,5	47,8	39,3	20,2	4,2

VARIATION séculaire des Étoiles boréales en longitude, qu'il faut multiplier par la tangente de leur latitude.

Les Signes changent si la latitude est méridionale.

Longit. des Étoiles.	O —	I. —	II. —	III. +	IV. +	V. +
	VI. +	VII. +	VIII. +	IX. —	X. —	XI. —
Deg.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.
0	47,5	37,8	18,0	6,7	29,5	44,5
3	47,1	36,2	15,6	9,2	31,5	45,4
6	46,6	34,5	13,2	11,6	33,4	46,1
9	45,9	32,8	10,8	14,0	35,1	46,8
12	45,1	30,8	8,4	16,4	36,8	47,3
15	44,2	28,8	5,9	18,8	38,3	47,6
18	43,2	26,8	3,4	21,0	39,8	47,9
21	42,0	24,7	0,9	23,3	41,1	48,0
24	40,7	22,5	1,7	25,4	42,4	48,0
27	39,3	20,2	4,2	27,5	43,5	47,8
30	37,8	18,0	6,7	29,5	44,5	47,5

TABLE pour trouver exactement l'heure de la conjonction de la Lune avec le Soleil ou avec une Étoile, par le moyen des longitudes calculées de douze en douze heures.

		DIFFÉRENCE seconde de 12 en 12 heures.										
		0'	1'	2'	3'	4'	5'	6'	7'	8'	9'	
H	M.	S.	S.	S.	S.	S.	S.	S.	S.	S.	S.	
0.	0	0.	0.	0.	0.	0.	0.	0.	0.	0.	0.	12. 0
0.	30	0.	2.	4.	6.	8.	10.	12.	14.	16.	18.	11. 30
1.	0	0.	4.	8.	12.	16.	20.	24.	28.	32.	36.	11. 0
1.	30	0.	6.	12.	17.	23.	29.	35.	40.	46.	52.	10. 30
2.	0	0.	8.	15.	23.	30.	38.	46.	53.	61.	68.	10. 0
2.	30	0.	9.	18.	26.	35.	45.	53.	62.	71.	80.	9. 30
3.	0	0.	10.	20.	31.	41.	51.	61.	71.	81.	92.	9. 0
3.	30	0.	11.	22.	33.	43.	56.	66.	77.	89.	100.	8. 30
4.	0	0.	12.	24.	36.	48.	60.	72.	84.	96.	108.	8. 0
4.	30	0.	13.	25.	38.	50.	63.	76.	88.	100.	113.	7. 30
5.	0	0.	13.	26.	39.	52.	66.	79.	92.	105.	118.	7. 0
5.	30	0.	14.	27.	41.	54.	68.	82.	94.	108.	122.	6. 30
6.	0	0.	14.	28.	42.	55.	69.	83.	96.	110.	124.	6. 0
												H. M.
		0'	1'	2'	3'	4'	5'	6'	7'	8'	9'	
		DIFFÉRENCE seconde de 12 en 12 heures.										

Ajoutez à l'heure de la conjonction trouvée par des parties proportionnelles, si le mouvement semi-diurne va en croissant.

Otez de l'heure trouvée par des parties proportionnelles, si le mouvement semi-diurne décroît.

TABLE DE LA CORRECTION
*qu'il faut faire à la longitude de la Lune, trouvée
 par des parties proportionnelles.*

HEUR. après midi ou minuit.	Secondes différences prises de 12 en 12 heures.					H. M.
	1'	2'	3'	4'	5'	
H. M.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	H. M.
0. 0	0.	0.	0.	0.	0.	12. 0
0. 20	1.	2.	2.	3.	4.	11. 40
0. 40	2.	3.	5.	6.	8.	11. 20
1. 0	2.	5.	7.	9.	11.	11. 0
1. 20	3.	6.	9.	12.	14.	10. 40
1. 40	4.	7.	11.	14.	18.	10. 20
2. 0	4.	8.	13.	17.	21.	10. 0
2. 20	5.	9.	14.	19.	23.	9. 40
2. 40	5.	10.	15.	20.	25.	9. 20
3. 0	6.	11.	17.	22.	28.	9. 0
3. 20	6.	12.	18.	24.	30.	8. 40
3. 40	6.	13.	19.	25.	31.	8. 20
4. 0	7.	13.	20.	26.	33.	8. 0
4. 20	7.	14.	20.	27.	34.	7. 40
4. 40	7.	14.	21.	28.	35.	7. 20
5. 0	7.	15.	22.	29.	36.	7. 0
6. 0	8.	15.	23.	30.	38.	6. 0

Ajoutez à la longitude de la Lune quand son mouvement
 semi-diurne décroît : ôtez de la longitude de la Lune quand
 son mouvement semi-diurne augmente.

TABLE DE LA CORRECTION
*qu'il faut faire à la longitude de la Lune, trouvée
 par des parties proportionnelles.*

HEUR. après midi ou minuit.	Secondes différences prises de 12 en 12 heures.					H. M.
	5'	6'	7'	8'	9'	
H. M.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	Sec.	H. M.
0. 0	0.	0.	0.	0.	0.	12. 0
0. 20	4.	5.	6.	6.	7.	11. 40
0. 40	8.	10.	11.	13.	14.	11. 20
1. 0	11.	14.	16.	18.	21.	11. 0
1. 20	14.	17.	20.	23.	26.	10. 40
1. 40	18.	21.	25.	29.	32.	10. 20
2. 0	21.	25.	29.	34.	38.	10. 0
2. 20	23.	28.	33.	38.	42.	9. 40
2. 40	25.	31.	36.	41.	46.	9. 20
3. 0	28.	34.	39.	45.	50.	9. 0
3. 20	30.	35.	41.	47.	52.	8. 40
3. 40	31.	38.	44.	50.	57.	8. 20
4. 0	33.	40.	46.	53.	59.	8. 0
4. 20	34.	41.	48.	54.	61.	7. 40
4. 40	35.	43.	50.	57.	64.	7. 20
5. 0	36.	44.	51.	58.	66.	7. 0
6. 0	38.	45.	53.	60.	68.	6. 0

Ajoutez à la longitude, quand le mouvement de douze en douze heures décroît: ôtez de la longitude quand ce mouvement va en croissant.

QUANTITÉS qu'il faut ajouter à la différence de longitude entre le Soleil & la Lune, pour avoir leur distance.

DIFF. de LONG.	LATITUDE DE LA LUNE EN DEGRÉS.											
	30'		1 ^d		2 ^d		3 ^d		4 ^d		5 ^d	
	Deg.	Sec.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.
20	21	1.	26	5.	44	12.	53	22.	48	35.	26	
24	17	1.	10	4.	42	10.	33	18.	42	29.	6	
28	14	0.	59	3.	56	8.	50	15.	41	24.	26	
32	12	0.	50	3.	21	7.	32	13.	22	20.	50	
36	11	0.	43	2.	53	6.	29	11.	30	17.	56	
40	9	0.	37	2.	30	5.	36	9.	58	15.	33	
44	8	0.	33	2.	10	4.	52	8.	40	13.	31	
48	7	0.	29	1.	53	4.	14	7.	32	11.	46	
52	6	0.	25	1.	38	3.	31	6.	32	10.	12	
56	5	0.	21	1.	25	3.	10	5.	39	8.	49	
60	5	0.	18	1.	13	2.	43	4.	50	7.	33	
64	4	0.	16	1.	1	2.	18	4.	5	6.	23	
68	3	0.	13	0.	51	1.	55	3.	23	5.	17	
72	2	0.	10	0.	41	1.	32	2.	43	4.	16	
76	2	0.	8	0.	31	1.	10	2.	5	3.	16	
80	1	0.	6	0.	22	0.	50	1.	28	2.	18	
84	1	0.	3	0.	13	0.	30	0.	53	1.	22	
88	0	0.	1	0.	4	0.	9	0.	17	0.	27	
90	0	0.	0	0.	0	0.	0	0.	0	0.	0	

*III. Moyen mouvement des quatre Satellites de Jupiter,
pour les jours.*

JOURS.	I. SAT.	II. SAT.	III. SAT.	IV. SAT.
	S. D. M.	S. D. M.	S. D. M.	S. D. M.
2.	6. 23. 29	3. 11. 22	1. 20. 19	0. 21. 34
3.	1. 16. 59	6. 22. 45	3. 10. 38	1. 13. 9
4.	8. 10. 28	10. 4. 7	5. 0. 57	2. 4. 43
5.	3. 3. 57	1. 15. 30	6. 21. 16	2. 26. 17
6.	9. 27. 27	4. 26. 52	8. 11. 35	3. 17. 51
7.	4. 20. 56	8. 8. 15	10. 1. 54	4. 9. 26
8.	11. 14. 25	11. 19. 37	11. 22. 13	5. 1. 0
9.	6. 7. 55	3. 1. 0	1. 12. 32	5. 22. 34
10.	1. 1. 24	6. 12. 22	3. 2. 52	6. 14. 8
11.	7. 24. 53	9. 23. 45	4. 23. 11	7. 5. 43
12.	2. 18. 23	1. 5. 7	6. 13. 30	7. 27. 17
13.	9. 11. 52	4. 16. 30	8. 3. 49	8. 18. 51
14.	4. 5. 21	7. 27. 52	9. 24. 8	9. 10. 25
15.	10. 28. 51	11. 9. 15	11. 14. 27	10. 2. 0
16.	5. 22. 20	2. 20. 37	1. 4. 46	10. 23. 34
17.	0. 15. 49	6. 2. 0	2. 25. 5	11. 15. 8
18.	7. 9. 19	9. 13. 22	4. 15. 24	0. 6. 43
19.	2. 2. 48	0. 24. 45	6. 5. 43	0. 28. 17
20.	8. 26. 17	4. 6. 7	7. 26. 2	1. 19. 51
21.	3. 19. 47	7. 17. 30	9. 16. 21	2. 11. 25
22.	10. 13. 16	10. 28. 52	11. 6. 40	3. 3. 0
23.	5. 6. 45	2. 10. 15	0. 26. 59	3. 24. 34
24.	0. 0. 15	5. 21. 37	2. 17. 18	4. 16. 8
25.	6. 23. 44	9. 3. 0	4. 7. 37	5. 7. 42
26.	1. 17. 13	0. 14. 22	5. 27. 56	5. 29. 17
27.	8. 10. 43	3. 25. 45	7. 18. 15	6. 20. 51
28.	3. 4. 12	7. 7. 7	9. 8. 35	7. 12. 25
29.	9. 27. 41	10. 18. 30	10. 28. 54	8. 3. 59
30.	4. 21. 11	1. 29. 52	0. 19. 13	8. 25. 34
31.	11. 14. 40	5. 11. 15	2. 9. 32	9. 17. 8

*IV. Mouvement des quatre Satellites de Jupiter
pour les heures, vu du centre de Jupiter.*

HEURES.	I. SAT.			II. SAT.			III. SAT.			IV. SAT.	
	S.	D.	M.	S.	D.	M.	S.	D.	M.	D.	M.
1.	0.	8.	29	0.	4.	13	0.	2.	6	0.	54
2.	0.	16.	57	0.	8.	27	0.	4.	12	1.	48
3.	0.	25.	26	0.	12.	40	0.	6.	17	2.	42
4.	1.	3.	55	0.	16.	54	0.	8.	23	3.	36
5.	1.	12.	24	0.	21.	7	0.	10.	29	4.	30
6.	1.	20.	52	0.	25.	21	0.	12.	35	5.	24
7.	1.	29.	21	0.	29.	34	0.	14.	41	6.	17
8.	2.	7.	50	1.	3.	47	0.	16.	46	7.	11
9.	2.	16.	18	1.	8.	1	0.	18.	52	8.	5
10.	2.	24.	47	1.	12.	14	0.	20.	58	8.	59
11.	3.	3.	16	1.	16.	28	0.	23.	4	9.	53
12.	3.	11.	45	1.	20.	41	0.	25.	10	10.	47
13.	3.	20.	13	1.	24.	55	0.	27.	15	11.	41
14.	3.	28.	42	1.	29.	8	0.	29.	21	12.	35
15.	4.	7.	11	2.	3.	22	1.	1.	27	13.	29
16.	4.	15.	40	2.	7.	35	1.	3.	33	14.	23
17.	4.	24.	8	2.	11.	48	1.	5.	38	15.	17
18.	5.	2.	37	2.	16.	2	1.	7.	44	16.	11
19.	5.	11.	6	2.	20.	15	1.	9.	50	17.	5
20.	5.	19.	35	2.	24.	29	1.	11.	56	17.	59
21.	5.	28.	3	2.	28.	42	1.	14.	2	18.	52
22.	6.	6.	32	3.	2.	56	1.	16.	7	19.	46
23.	6.	15.	1	3.	7.	9	1.	18.	13	20.	40
24.	6.	23.	29	3.	11.	22	1.	20.	19	21.	34

*ÉQUATIONS de la longitude de Jupiter, dépendantes
de l'action de Saturne.*

I. Angle de commutation, ou longitude moyenne de Jupiter,
moins celle de Saturne, ω .

	O.	I.	II.	III.	IV.	V.	
	+	+	±	—	—	—	
D.	M. S.	M. S.	M. S.	M. S.	M. S.	M. S.	D.
0	0. 0	2. 50	2. 1	1. 37	4. 26	3. 42	30
5	0. 35	2. 56	1. 31	2. 16	4. 35	3. 14	25
10	1. 8	2. 59	0. 58	2. 51	4. 38	2. 40	20
15	1. 40	2. 55		3. 22	4. 33	2. 4	15
20	2. 6	2. 49	0. 18	3. 49	4. 23	1. 25	10
25	2. 28	2. 25	0. 58	4. 10	4. 5	0. 43	5
30	2. 50	2. 1	1. 37	4. 26	3. 42	0. 0	0
	—	—	+	+	+	+	
	XI.	X.	IX.	VIII.	VII.	VI.	

II. Double du premier arg.
— l'an. moy. de \mathcal{W} , 2ω — p .

+	O.	I.	II.	
—	VI.	VII.	VIII.	
D.	M. S.	M. S.	M. S.	D.
0	0. 0	1. 11	2. 4	30
5	0. 13	1. 22	2. 10	25
10	0. 25	1. 32	2. 15	20
15	0. 37	1. 41	2. 19	15
20	0. 49	1. 49	2. 21	10
25	1. 0	1. 57	2. 22	5
30	1. 11	2. 4	2. 23	0
	XI.	X.	IX.	—
	V.	IV.	III.	+

III. Somme des deux pre-
miers arguments, 3ω — p .

+	O.	I.	II.	
—	VI.	VII.	VIII.	
D.	M. S.	M. S.	M. S.	D.
0	0. 0	0. 24	0. 40	30
5	0. 4	0. 27	0. 42	25
10	0. 9	0. 30	0. 43	20
15	0. 13	0. 33	0. 45	15
20	0. 17	0. 36	0. 46	10
25	0. 21	0. 38	0. 47	5
30	0. 24	0. 40	0. 47	0
	XI.	X.	IX.	—
	V.	IV.	III.	+

*Suite des ÉQUATIONS de la longitude de Jupiter,
dépendantes de l'action de Saturne.*

IV. Argument I, moins l'anomalie moyenne de Saturne,
 $\omega - q$.

+	O.	I.	II.		
—	VI.	VII.	VIII.		
D.	M.	S.	M.	S.	D.
0.	0.	0	0. 28	0. 49	30.
2.	0.	2	0. 30	0. 50	29.
4.	0.	4	0. 32	0. 50	28.
6.	0.	6	0. 33	0. 51	24.
8.	0.	8	0. 35	0. 52	22.
10.	0.	10	0. 36	0. 53	20.
12.	0.	11	0. 38	0. 53	18.
14.	0.	13	0. 39	0. 54	16.
16.	0.	15	0. 40	0. 54	14.
18.	0.	17	0. 42	0. 55	12.
20.	0.	19	0. 43	0. 55	10.
22.	0.	21	0. 44	0. 55	8.
24.	0.	22	0. 45	0. 56	6.
26.	0.	24	0. 47	0. 56	4.
28.	0.	26	0. 48	0. 56	2.
30.	0.	28	0. 49	0. 56	0.
	V.	IV.	III.		+
	XI.	X.	IX.		—

V. Double de l'argument I, moins l'anomalie moyenne de Saturne, $2\omega - q$.

+	O.		I.		II.		
—	VI.		VII.		VIII.		
D.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	D.
0.	0.	0	0.	45	1.	18	30.
2.	0.	3	0.	48	1.	20	29.
4.	0.	6	0.	50	1.	21	28.
6.	0.	9	0.	53	1.	22	24.
8.	0.	12	0.	55	1.	23	22.
10.	0.	16	0.	58	1.	25	20.
12.	0.	19	1.	0	1.	26	18.
14.	0.	22	1.	2	1.	26	16.
16.	0.	25	1.	5	1.	27	14.
18.	0.	28	1.	7	1.	28	12.
20.	0.	31	1.	9	1.	29	10.
22.	0.	34	1.	11	1.	29	8.
24.	0.	37	1.	13	1.	30	6.
26.	0.	40	1.	15	1.	30	4.
28.	0.	42	1.	16	1.	30	2.
30.	0.	45	1.	18	1.	30	0.
	V.		IV.		III.		+
	XI.		X.		IX.		—

Ces Tables servent à réduire la longitude moyenne calculée par les Tables ordinaires, en longitude apparente.

OPPOSITIONS DE SATURNE OBSERVÉES À PARIS.

TEMPS MOYEN DE L'OPPOSITION.	LONG. DE OBSERVÉE.	LATITUDE observée.	Ajout. à la longit. des Tabl. de Halley
H. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.	M. S.
1733. 19 Octob. 15. 42. 39	0. 26. 45. 26	7. 9
1734. 2 Nov.... 10. 46. 0	1. 10. 18. 50	5. 36
1735. 16 Nov.... 12. 6. 18	1. 24. 10. 53	6. 15
1737. 13 Déc.... 19. 31. 15	2. 22. 27. 31*	1. 21. 40	6. 56
1738. 28 Déc.... 1. 6. 42	3. 6. 42. 55*	0. 55. 21	7. 49
1740. 11 Janvier 4. 57. 17	3. 20. 54. 9	8. 40
1741. 24 Janvier 5. 33. 57	4. 4. 55. 12	0. 38. 38	6. 2
1742. 7 Février 3. 3. 18	4. 18. 44. 22*	1. 18. 5	5. 9
1743. 20 Février 18. 23. 38	5. 2. 16. 56*	1. 50. 24	4. 12
1744. 5 Mars... 4. 41. 42	5. 15. 30. 4*	3. 21
1745. 18 Mars... 10. 43. 23	5. 28. 26. 58*	2. 34. 16	2. 31
1746. 31 Mars... 10. 50. 31	6. 11. 3. 44*	2. 44. 43	4. 25
1747. 13 Avril... 5. 49. 15	6. 23. 22. 33*	2. 47. 0	4. 41
1748. 24 Avril... 20. 2. 0	7. 5. 24. 42*	2. 42. 21	0. 0
1749. 7 Mai.... 6. 8. 17	7. 17. 12. 31*	2. 30. 43	7. 55
1750. 19 Mai... 13. 8. 19	7. 28. 47. 52*	2. 13. 24	9. 43
1751. 31 Mai.... 17. 6. 55	8. 10. 14. 46*	1. 50. 15	12. 14
1752. 11 Juin... 20. 0. 32	8. 21. 35. 41*	1. 23. 29	11. 58
1753. 23 Juin... 22. 17. 24	9. 2. 53. 49*	0. 53. 28	13. 4
1754. 6 Juillet. 1. 10. 57	9. 14. 13. 0	15. 8
1755. 18 Juillet. 4. 57. 5	9. 25. 35. 52	15. 51

Celles qui sont marquées d'une *, sont les seules où Saturne ait été comparé à des Étoiles fixes.

Celles de 1745, 1746, 1747, 1748, 1749, 1751, 1752 & 1753, sont tirées des observations de M. l'Abbé de la Caille.

O P P O S I T I O N S
DE SATURNE ET DE JUPITER,
observées à Paris depuis quelques années.

S A T U R N E.

TEMPS VRAI de l'Opposition.	LONGITUDE observée.	LATITUDE héliocentrique.
H. M. S.	S. D. M. S.	D. M. S.
		Ausrale.
18 Juillet 1755. 4. 49. 59	9. 25. 35. 21	0. 10. 34
29 Juillet 1756. 11. 48. 25	10. 7. 5. 59	0. 40. 8
10 Août 1757. 22. 12. 31	10. 18. 46. 51	1. 8. 38
23 Août 1758. 12. 23. 22	11. 0. 40. 44	1. 35. 47
5 Sept. 1759. 7. 31. 42	11. 12. 50. 24	1. 56. 48
17 Sept. 1760. 8. 3. 9	11. 25. 17. 38	2. 14. 15

J U P I T E R.

		Boréale.
2 Avril 1756. 12. 49. 10	6. 13. 40. 34	1. 18. 22
3 Mai 1757. 15. 17. 2	7. 13. 45. 38	1. 3. 46
5 Juin 1758. 4. 55. 9	8. 14. 49. 13	0. 29. 34
		Ausrale.
9 Juillet 1759. 19. 0. 12	9. 17. 35. 18	0. 13. 18
14 Août 1760. 8. 3. 9	11. 25. 17. 38	0. 55. 5

Ces oppositions observées par M.^{rs} Cassini, Jeurat, Meffier & de la Lande, ont été toutes calculées par M. Jeurat avec le plus grand soin, & présentées à l'Académie, pour servir de suite à celles qui se trouvent dans les Éléments d'Astronomie de M. Cassini, dans les Tables de M. Halley, & dans les Mémoires de l'Académie, (année 1754).

TABLE des degrés de différens thermomètres, correspondans à ceux de M. de Reaumur, en supposant les divisions uniformes.

	M. DE REAUMUR.	M. DE L'ISLE.	M. FAHRENHEIT mort en 1730.	M. DE LA HIRE.
Degrés au dessus de la congélation.	38.	80,3	117,4	
	36.	84,1	113,0	
	34.	88,0	108,5	
	32.	91,9	103,9	
	30.	95,8	99,5	83,3
	29.	97,7	97,2	81,5
	28.	99,6	95,0	79,8
	27.	101,4	92,7	78,1
	26.	103,3	90,5	76,3
	24.	107,1	86,0	73,0
Degrés au dessous de la congélation.	22.	110,9	81,4	69,3
	20.	114,7	77,0	65,8
	15.	124,4	65,7	57,2
	10.	133,9	54,5	48,6
	0.	153,0	32,0	31,3
	5.	162,6	20,8	22,7
	6.	164,5	18,5	21,0
	7.	166,4	16,2	19,2
	8.	168,3	13,9	17,5
	9.	170,2	11,6	15,8
	10.	172,1	9,5	14,0
	11.	174,0	7,0	12,3
	12.	175,9	4,7	10,6
	13.	177,8	2,4	8,9
	14.	180,7	0,0	6,2
	15.	181,6	1,2	5,4
	18.	187,0	8,5	0,0
	30.	210,3	35,5	
	70.	286,8	124,5	
	166.	470,0	339,0	
	181.	500,0	372,0	

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.	D É C L I N A I S O N B O R É A L E.					
H. M.	D. M. 28. 0	D. M. 26. 0	D. M. 24. 0	D. M. 22. 0	D. M. 20. 0	D. M. 18. 0
0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0
0. 8	3. 41	3. 23	3. 8	2. 55	2. 43	2. 34
0. 16	7. 20	6. 44	6. 13	5. 47	5. 26	5. 7
0. 24	10. 54	10. 1	9. 16	8. 38	8. 6	7. 38
0. 32	14. 20	13. 11	12. 14	11. 25	10. 42	10. 6
0. 40	17. 36	16. 14	15. 5	14. 6	13. 14	12. 30
0. 48	20. 41	19. 8	17. 49	16. 40	15. 41	14. 49
0. 56	23. 34	21. 52	20. 24	19. 8	18. 2	17. 4
1. 4	26. 16	24. 26	22. 51	21. 29	20. 17	19. 13
1. 12	28. 45	26. 49	25. 9	23. 42	22. 24	21. 16
1. 20	31. 1	29. 2	27. 18	25. 46	24. 25	23. 13
1. 28	33. 6	31. 5	29. 17	27. 43	26. 19	25. 3
1. 36	34. 59	32. 57	31. 8	29. 31	28. 5	26. 47
1. 44	36. 42	34. 40	32. 50	31. 12	29. 44	28. 25
1. 52	38. 15	36. 13	34. 24	32. 45	31. 17	29. 57
2. 0	39. 39	37. 38	35. 50	34. 11	32. 43	31. 22
2. 8	40. 54	38. 55	37. 8	35. 30	34. 2	32. 41
2. 16	42. 1	40. 5	38. 19	36. 43	35. 15	33. 55
2. 24	43. 1	41. 7	39. 23	37. 49	36. 22	35. 3
2. 32	43. 54	42. 3	40. 22	38. 49	37. 24	36. 6
2. 40	44. 40	42. 53	41. 14	39. 44	38. 20	37. 4
2. 48	45. 21	43. 37	42. 1	40. 33	39. 12	37. 57
2. 56	45. 56	44. 16	42. 43	41. 17	39. 58	38. 45
3. 4	46. 27	44. 50	43. 20	41. 57	40. 40	39. 29
3. 12	46. 53	45. 20	43. 53	42. 33	41. 18	40. 9
3. 20	47. 15	45. 45	44. 21	43. 4	41. 52	40. 45
3. 28	47. 33	46. 7	44. 46	43. 31	42. 22	41. 17
3. 36	47. 47	46. 24	45. 7	43. 55	42. 48	41. 46
3. 44	47. 58	46. 38	45. 24	44. 15	43. 11	42. 11
3. 52	48. 5	46. 49	45. 38	44. 32	43. 30	42. 33

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.		D É C L I N A I S O N B O R É A L E.					
H.	M.	D. M. 16. 0.	D. M. 14. 0.	D. M. 12. 0.	D. M. 10. 30.	D. M. 8. 0.	D. M. 6. 0.
0.	0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0
0.	8	2. 25	2. 18	2. 12	2. 6	2. 1	1. 56
0.	16	4. 50	4. 35	4. 23	4. 11	4. 1	3. 52
0.	24	7. 13	6. 51	6. 32	6. 15	6. 0	5. 46
0.	32	9. 33	9. 5	8. 40	8. 18	7. 58	7. 40
0.	40	11. 51	11. 16	10. 45	10. 18	9. 54	9. 32
0.	48	14. 4	13. 23	12. 48	12. 16	11. 47	11. 21
0.	56	16. 13	15. 27	14. 47	14. 10	13. 38	13. 8
1.	4	18. 17	17. 27	16. 42	16. 2	15. 26	14. 53
1.	12	20. 15	19. 21	18. 33	17. 49	17. 10	16. 35
1.	20	22. 9	21. 11	20. 19	19. 33	18. 51	18. 13
1.	28	23. 56	22. 56	22. 2	21. 12	20. 28	19. 48
1.	36	25. 38	24. 35	23. 39	22. 48	22. 1	21. 19
1.	44	27. 14	26. 10	25. 11	24. 19	23. 31	22. 47
1.	52	28. 44	27. 39	26. 39	25. 45	24. 56	24. 11
2.	0	30. 9	29. 3	28. 3	27. 8	26. 17	25. 32
2.	8	31. 28	30. 22	29. 21	28. 25	27. 35	26. 48
2.	16	32. 42	31. 36	30. 35	29. 39	28. 48	28. 1
2.	24	33. 51	32. 44	31. 44	30. 48	29. 57	29. 10
2.	32	34. 55	33. 49	32. 49	31. 53	31. 2	30. 16
2.	40	35. 53	34. 49	33. 49	32. 54	32. 4	31. 18
2.	48	36. 48	35. 44	34. 45	33. 52	33. 2	32. 16
2.	56	37. 37	36. 35	35. 38	34. 45	33. 56	33. 11
3.	4	38. 23	37. 22	36. 26	35. 34	34. 46	34. 2
3.	12	39. 5	38. 6	37. 11	36. 20	35. 34	34. 51
3.	20	39. 43	38. 45	37. 52	37. 3	36. 17	35. 35
3.	28	40. 17	39. 21	38. 30	37. 42	36. 58	36. 17
3.	36	40. 48	39. 54	39. 4	38. 18	37. 36	36. 56
3.	44	41. 15	40. 23	39. 35	38. 51	38. 10	37. 32
3.	52	41. 39	40. 49	40. 3	39. 21	38. 41	38. 5

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.	DÉCLIN. BORÉALE.			DÉCLIN. AUSTRALE.		
H. M.	D. M. 4. 0	D. M. 2. 0	D. M. 0. 0	D. M. 2. 0	D. M. 4. 0	D. M. 6. 0
0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0
0. 8	1. 52	1. 48	1. 45	1. 42	1. 39	1. 37
0. 16	3. 43	3. 36	3. 29	3. 23	3. 18	3. 13
0. 24	5. 34	5. 23	5. 13	5. 4	4. 56	4. 49
0. 32	7. 24	7. 9	6. 56	6. 44	6. 34	6. 24
0. 40	9. 12	8. 54	8. 38	8. 23	8. 10	7. 58
0. 48	10. 58	10. 37	10. 18	10. 1	9. 45	9. 31
0. 56	12. 42	12. 18	11. 56	11. 37	11. 19	11. 3
1. 4	14. 24	13. 57	13. 33	13. 11	12. 51	12. 33
1. 12	16. 2	15. 33	15. 7	14. 43	14. 21	14. 2
1. 20	17. 38	17. 7	16. 39	16. 13	15. 50	15. 28
1. 28	19. 11	18. 38	18. 8	17. 41	17. 16	16. 53
1. 36	20. 41	20. 6	19. 34	19. 6	18. 39	18. 15
1. 44	22. 7	21. 31	20. 58	20. 28	20. 1	19. 36
1. 52	23. 30	22. 53	22. 19	21. 48	21. 19	20. 54
2. 0	24. 50	24. 12	23. 37	23. 5	22. 36	22. 9
2. 8	26. 6	25. 27	24. 51	24. 19	23. 49	23. 22
2. 16	27. 18	26. 39	26. 3	25. 30	25. 0	24. 33
2. 24	28. 27	27. 48	27. 12	26. 39	26. 9	25. 41
2. 32	29. 33	28. 54	28. 18	27. 44	27. 14	26. 47
2. 40	30. 35	29. 56	29. 20	28. 47	28. 17	27. 50
2. 48	31. 34	30. 55	30. 20	29. 47	29. 17	28. 50
2. 56	32. 29	31. 51	31. 16	30. 44	30. 15	29. 48
3. 4	33. 22	32. 44	32. 10	31. 38	31. 10	30. 44
3. 12	34. 11	33. 34	33. 1	32. 30	32. 2	31. 37
3. 20	34. 97	34. 21	33. 49	33. 19	32. 52	32. 27
3. 28	35. 40	35. 6	34. 34	34. 5	33. 39	33. 15
3. 36	36. 20	35. 47	35. 16	34. 49	34. 23	34. 1
3. 44	36. 57	36. 25	35. 56	35. 30	35. 5	34. 44
3. 52	37. 32	37. 1	36. 33	36. 8	35. 45	35. 24

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.		D É C L I N A I S O N A U S T R A L E .					
		D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.
H.	M.	8. 0	10. 0	12. 0	14. 0	16. 0	18. 0
0. 0	0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0
0. 8	8	1. 34	1. 32	1. 30	1. 29	1. 27	1. 26
0. 16	16	3. 8	3. 4	3. 1	2. 57	2. 54	2. 52
0. 24	24	4. 42	4. 36	4. 30	4. 26	4. 21	4. 17
0. 32	32	6. 15	6. 7	6. 0	5. 53	5. 47	5. 42
0. 40	40	7. 47	7. 37	7. 28	7. 20	7. 13	7. 7
0. 48	48	9. 18	9. 7	8. 56	8. 47	8. 38	8. 30
0. 56	56	10. 48	10. 35	10. 23	10. 12	10. 2	9. 53
1. 4	4	12. 17	12. 2	11. 49	11. 36	11. 25	11. 15
1. 12	12	13. 44	13. 27	13. 13	12. 59	12. 47	12. 36
1. 20	20	15. 9	14. 51	14. 35	14. 21	14. 8	13. 56
1. 28	28	16. 32	16. 13	15. 56	15. 41	15. 27	15. 15
1. 36	36	17. 53	17. 34	17. 16	17. 0	16. 45	16. 32
1. 44	44	19. 13	18. 52	18. 34	18. 17	18. 1	17. 48
1. 52	52	20. 30	20. 9	19. 49	19. 32	19. 16	19. 2
2. 0	0	21. 45	21. 23	21. 3	20. 45	20. 29	20. 15
2. 8	8	22. 58	22. 35	22. 15	21. 57	21. 41	21. 26
2. 16	16	24. 8	23. 45	23. 25	23. 7	22. 50	22. 36
2. 24	24	25. 16	24. 53	24. 33	24. 14	23. 58	23. 43
2. 32	32	26. 22	25. 59	25. 38	25. 20	25. 4	24. 49
2. 40	40	27. 25	27. 2	26. 42	26. 24	26. 8	25. 53
2. 48	48	28. 26	28. 3	27. 43	27. 25	27. 9	26. 55
2. 56	56	29. 24	29. 2	28. 42	28. 25	28. 9	27. 56
3. 4	4	30. 20	29. 59	29. 39	29. 22	29. 8	28. 55
3. 12	12	31. 14	30. 53	30. 34	30. 18	30. 4	29. 51
3. 20	20	32. 5	31. 45	31. 27	31. 11	30. 58	30. 46
3. 28	28	32. 54	32. 35	32. 18	32. 3	31. 50	31. 39
3. 36	36	33. 40	33. 22	33. 6	32. 52	32. 40	32. 31
3. 44	44	34. 24	34. 7	33. 52	33. 40	33. 29	33. 20
3. 52	52	35. 6	34. 50	34. 36	34. 25	34. 15	34. 7

TABLe DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.	DÉCLINAISON AUSTRALE.					
	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.
H. M.	18. 0	20. 0	22. 0	24. 0	26. 0	28. 0
0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0	0. 0
0. 8	1. 26	1. 25	1. 24	1. 23	1. 22	1. 21
0. 16	2. 52	2. 49	2. 47	2. 45	2. 43	2. 42
0. 24	4. 17	4. 13	4. 10	4. 7	4. 5	4. 3
0. 32	5. 42	5. 37	5. 33	5. 29	5. 26	5. 23
0. 40	7. 7	7. 1	6. 56	6. 51	6. 47	6. 44
0. 48	8. 30	8. 23	8. 17	8. 12	8. 7	8. 3
0. 56	9. 53	9. 45	9. 38	9. 32	9. 27	9. 22
1. 4	11. 15	11. 7	10. 59	10. 52	10. 46	10. 41
1. 12	12. 36	12. 27	12. 18	12. 11	12. 4	11. 59
1. 20	13. 56	13. 46	13. 37	13. 29	13. 22	13. 16
1. 28	15. 15	15. 4	14. 54	14. 45	14. 38	14. 32
1. 36	16. 32	16. 20	16. 10	16. 1	15. 53	15. 47
1. 44	17. 48	17. 36	17. 25	17. 16	17. 8	17. 1
1. 52	19. 2	18. 50	18. 39	18. 29	18. 21	18. 14
2. 0	20. 15	20. 2	19. 51	19. 41	19. 33	19. 27
2. 8	21. 26	21. 13	21. 2	20. 52	20. 44	20. 37
2. 16	22. 36	22. 22	22. 11	22. 2	21. 54	21. 47
2. 24	23. 43	23. 30	23. 19	23. 10	23. 2	22. 55
2. 32	24. 49	24. 36	24. 25	24. 16	24. 9	24. 3
2. 40	25. 53	25. 41	25. 30	25. 21	25. 14	25. 9
2. 48	26. 55	26. 43	26. 33	26. 25	26. 18	26. 13
2. 56	27. 56	27. 44	27. 35	27. 27	27. 21	27. 16
3. 4	28. 55	28. 44	28. 34	28. 27	28. 22	28. 18
3. 12	29. 51	29. 41	29. 33	29. 26	29. 21	29. 18
3. 20	30. 46	30. 37	30. 29	30. 23	30. 19	30. 17
3. 28	31. 39	31. 31	31. 24	31. 19	31. 16	31. 15
3. 36	32. 31	32. 23	32. 17	32. 13	32. 11	32. 11
3. 44	33. 20	33. 13	33. 8	33. 5	33. 4	33. 5
3. 52	34. 7	34. 1	33. 58	33. 56	33. 56	33. 58

DISTANCE au Méridien.		DÉCLINAISON BORÉALE.															
		D.		M.		D.		M.		D.		M.		D.		M.	
H.	M.	28.	0	26.	0	24.	0	22.	0	20.	0	18.	0	16.	0	14.	0
4.	0	48.	10	46.	57	45.	49	44.	46	43.	47	42.	52				
4.	8	48.	12	47.	2	45.	57	44.	57	44.	0	43.	7				
4.	16	48.	11	47.	5	46.	3	45.	5	44.	11	43.	21				
4.	24	48.	7	47.	5	46.	5	45.	10	44.	19	43.	31				
4.	32	48.	2	47.	2	46.	6	45.	13	44.	24	43.	39				
4.	40	47.	53	46.	56	46.	3	45.	13	44.	27	43.	44				
4.	48	47.	43	46.	49	45.	59	45.	11	44.	28	43.	47				
4.	56	47.	31	46.	39	45.	52	45.	7	44.	26	43.	48				
5.	4	47.	16	46.	28	45.	43	45.	1	44.	22	43.	46				
5.	12	47.	0	46.	14	45.	32	44.	52	44.	16	43.	42				
5.	20	46.	41	45.	58	45.	19	44.	42	44.	7	43.	36				
5.	28	46.	22	45.	41	45.	4	44.	29	43.	57	43.	28				
5.	36	45.	59	45.	22	44.	47	44.	14	43.	45	43.	18				
5.	44	45.	35	45.	0	44.	27	43.	57	43.	30	43.	5				
5.	52	45.	10	44.	37	44.	6	43.	39	43.	14	42.	51				
6.	0	44.	43	44.	13	43.	45	43.	19	42.	56	42.	35				
6.	8	44.	14	43.	46	43.	20	42.	57	42.	36	42.	17				
6.	16	43.	43	43.	18	42.	54	42.	33	42.	14	41.	57				
6.	24	43.	12	42.	48	42.	27	42.	8	41.	51	41.	36				
6.	32	42.	39	42.	17	41.	58	41.	40	41.	26	41.	13				
6.	40	42.	4	41.	44	41.	26	41.	11	40.	58	40.	47				
6.	48	42.	27	41.	9	40.	54	40.	40	40.	29	40.	20				
6.	56	40.	49	40.	33	40.	19	40.	8	39.	58	39.	52				
7.	4	40.	9	39.	55	39.	43	39.	33	39.	26	39.	20				
7.	12	39.	28	39.	16	39.	6	38.	58	38.	51	38.	48				
7.	20	38.	46	38.	35	38.	26	38.	20	38.	15	38.	13				
7.	28	38.	1	37.	52	37.	45	37.	40	37.	37						
7.	36	37.	16	37.	8	37.	3	36.	59	36.	58						
7.	44	36.	28	36.	22	36.	18	36.	16								
7.	52	35.	40	35.	35	35.	33										

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.		DÉCLINAISON BORÉALE.					
		D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.
H.	M.	16. 0	14. 0	12. 0	10. 0	8. 0	6. 0
4.	0	42. 0	41. 13	40. 29	39. 48	39. 10	38. 35
4.	8	42. 18	41. 33	40. 51	40. 12	39. 36	39. 3
4.	16	42. 34	41. 51	41. 11	40. 33	39. 59	39. 28
4.	24	42. 46	42. 5	41. 27	40. 52	40. 20	39. 50
4.	32	42. 57	42. 18	41. 42	41. 8	40. 38	40. 10
4.	40	43. 4	42. 27	41. 53	41. 22	40. 53	40. 27
4.	48	43. 10	42. 35	42. 3	41. 34	41. 7	40. 43
4.	56	43. 12	42. 40	42. 10	41. 43	41. 18	40. 56
5.	4	43. 13	42. 43	42. 15	41. 49	41. 27	41. 6
5.	12	43. 11	42. 43	42. 17	41. 54	41. 33	41. 14
5.	20	43. 7	42. 41	42. 17	41. 56	41. 37	41. 20
5.	28	43. 2	42. 38	42. 16	41. 56	41. 39	41. 25
5.	36	42. 53	42. 31	42. 12	41. 54	41. 39	41. 26
5.	44	42. 43	42. 23	42. 5	41. 50	41. 36	41. 25
5.	52	42. 31	42. 13	41. 57	41. 44	41. 32	41. 23
6.	0	42. 17	42. 1	41. 47	41. 36	41. 26	41. 19
6.	8	42. 1	41. 47	41. 35	41. 25	41. 18	41. 12
6.	16	41. 43	41. 31	41. 21	41. 13	41. 7	41. 4
6.	24	41. 24	41. 14	41. 5	40. 59	40. 56	40. 54
6.	32	41. 2	40. 54	40. 48	40. 43	40. 41	
6.	40	40. 38	40. 32	40. 27	40. 25		
6.	48	40. 13	40. 8	40. 5			
6.	56	39. 46	39. 43	39. 42			
7.	4	39. 17	39. 15				
7.	12	38. 45					
7.	20						
7.	28						
7.	36						
7.	44						
7.	52						

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.	DÉCLIN. BOR.			DÉCLINAISON AUSTR.			
	D. M.		D. M.	D. M.		D. M.	D. M.
	H. M.	4. 0	2. 0	0. 0	2. 0	4. 0	6. 0
4. 0	38. 4	37. 34	37. 8	36. 44	36. 22	36. 3	
4. 8	38. 33	38. 5	37. 40	37. 17	36. 57	36. 39	
4. 16	38. 59	38. 33	38. 10	37. 49	37. 30	37. 13	
4. 24	39. 23	38. 59	38. 37	38. 17	38. 0	37. 45	
4. 32	39. 45	39. 22	39. 2	38. 44	38. 28	38. 14	
4. 40	40. 4	39. 43	39. 24	39. 8	38. 53	38. 41	
4. 48	40. 21	40. 2	39. 45	39. 30	39. 17	39. 7	
4. 56	40. 36	40. 18	40. 3	39. 50	39. 39	39. 30	
5. 4	40. 48	40. 32	40. 19	40. 7	39. 58	39. 51	
5. 12	40. 58	40. 44	40. 32	40. 22	40. 15	40. 9	
5. 20	41. 6	40. 54	40. 44	40. 36	40. 30	40. 26	
5. 28	41. 12	41. 2	40. 53	40. 47	40. 43	40. 41	
5. 36	41. 16	41. 7	41. 1	40. 56	40. 54	40. 54	
5. 44	41. 16	41. 10	41. 5	41. 2	41. 2	41. 4	
5. 52	41. 16	41. 10	41. 8	41. 7	41. 9		
6. 0	41. 14	41. 11	41. 10				
6. 8	41. 9	41. 7					
6. 16	41. 2						
6. 24							
6. 32							
6. 40							
6. 48							
6. 56							
7. 4							
7. 12							
7. 20							
7. 28							
7. 36							
7. 44							
7. 52							

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES
formés par le vertical & le cercle de déclinaison,
pour la latitude de Paris.

DISTANCE au Méridien.		D É C L I N A I S O N A U S T R A L E .					
		D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.	D. M.
		8. 0	10. 0	12. 0	14. 0	16. 0	18. 0
4. 0		35. 46	35. 31	35. 19	35. 8	34. 59	34. 53
4. 8		36. 23	36. 10	35. 58	35. 49	35. 42	35. 37
4. 16		36. 59	36. 47	36. 37	36. 28	36. 22	36. 18
4. 24		37. 32	37. 21	37. 12	37. 5	37. 1	36. 58
4. 32		38. 3	37. 53	37. 46	37. 41	37. 38	37. 37
4. 40		38. 31	38. 24	38. 18	38. 14	38. 12	38. 13
4. 48		38. 58	38. 52	38. 48	38. 46	38. 45	
4. 56		39. 23	39. 18	39. 16	39. 15		
5. 4		39. 46	39. 43	39. 42			
5. 12		40. 6	40. 5	40. 5			
5. 20		40. 25	40. 25				
5. 28		40. 41	40. 43				
5. 36		40. 55					
		D É C L I N A I S O N A U S T R A L E .					
		18. 0	20. 0	22. 0	24. 0	26. 0	28. 0
4. 0		34. 53	34. 48	34. 46	34. 45	34. 47	
4. 8		35. 37					
4. 16		36. 18					
4. 24		36. 58					
		D É C L I N A I S O N B O R É A L E .					
		28. 0	26. 0	24. 0			
8. 8		33. 58	33. 56	33. 56			
8. 16		33. 5	33. 4	33. 5			
8. 24		32. 11	32. 11	32. 13			
8. 32		31. 15	31. 16				
8. 40		30. 17	30. 19				
8. 48		29. 18					

CORRECTION de l'angle parallactique, pour l'aplatissement de la Terre.

PARALLAXE de Hauteur.	PARALLAXE D'AZIMUTH = $p \sin. a \sin. z$.											
	1"		2"		3"		4"		5"		6"	
M.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.
25.	2.	17	4.	35	6.	53	9.	10	11.	28	13.	45
26.	2.	15	4.	31	6.	46	9.	1	11.	17	13.	32
27.	2.	13	4.	26	6.	39	8.	52	11.	6	13.	19
28.	2.	11	4.	22	6.	33	8.	44	10.	55	13.	6
29.	2.	9	4.	18	6.	26	8.	35	10.	44	12.	53
30.	2.	7	4.	13	6.	20	8.	26	10.	33	12.	40
31.	2.	4	4.	9	6.	13	8.	18	10.	22	12.	26
32.	2.	2	4.	4	6.	7	8.	9	10.	11	12.	13
33.	2.	0	4.	0	6.	0	8.	0	10.	0	12.	0
34.	1.	58	3.	56	5.	54	7.	52	9.	49	11.	47
35.	1.	56	3.	51	5.	47	7.	43	9.	38	11.	34
36.	1.	54	3.	47	5.	50	7.	34	9.	27	11.	21
37.	1.	51	3.	43	5.	34	7.	25	9.	16	11.	8
38.	1.	49	3.	38	5.	27	7.	16	9.	5	10.	55
39.	1.	47	3.	34	5.	21	7.	8	8.	55	10.	42
40.	1.	45	3.	30	5.	14	6.	59	8.	44	10.	29
41.	1.	43	3.	25	5.	8	6.	50	8.	33	10.	15
42.	1.	40	3.	21	5.	1	6.	42	8.	22	10.	2
43.	1.	38	3.	16	4.	55	6.	33	8.	11	9.	49
44.	1.	36	3.	12	4.	48	6.	24	8.	0	9.	36
45.	1.	34	3.	8	4.	41	6.	15	7.	49	9.	23
46.	1.	32	3.	3	4.	35	6.	6	7.	38	9.	10
47.	1.	29	2.	59	4.	28	5.	58	7.	27	8.	57
48.	1.	27	2.	55	4.	22	5.	49	7.	16	8.	44
49.	1.	25	2.	50	4.	15	5.	40	7.	6	8.	31
51.	1.	21	2.	41	4.	2	5.	23	6.	44	8.	4
53.	1.	16	2.	33	3.	49	5.	5	6.	22	7.	38
55.	1.	12	2.	24	3.	36	4.	48	6.	0	7.	12
57.	1.	8	2.	15	3.	23	4.	30	5.	38	6.	46
59.	1.	3	2.	7	3.	10	4.	13	5.	16	6.	20
61.	0.	59	1.	58	2.	57	3.	56	4.	55	5.	54
63.	0.	55	1.	49	2.	44	3.	38	4.	23	5.	27

CORRECTION de l'angle parallaxique, pour l'avilissement de la Terre.

PARALLAXE de Hauteur.	PARALLAXE D'AZIMUTH.											
	7"		8"		9"		10"		11"		12"	
M.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.
25.	16.	2	18.	20	20.	38	22.	55	25.	12	27.	30
26.	15.	47	18.	2	20.	18	22.	33	24.	48	27.	4
27.	15.	32	17.	45	19.	58	22.	11	24.	24	26.	38
28.	15.	16	17.	28	19.	39	21.	50	24.	0	26.	11
29.	15.	1	17.	10	19.	19	21.	28	23.	36	25.	45
30.	14.	46	16.	53	18.	59	21.	6	23.	12	25.	19
31.	14.	31	16.	35	18.	40	20.	44	22.	48	24.	53
32.	14.	16	16.	18	18.	20	20.	22	22.	24	24.	26
33.	14.	0	16.	0	18.	0	20.	0	22.	0	24.	0
34.	13.	45	15.	43	17.	41	19.	39	21.	36	23.	34
35.	13.	30	15.	25	17.	21	19.	17	21.	12	23.	8
36.	13.	14	15.	8	17.	1	18.	55	20.	48	22.	42
37.	12.	59	14.	50	16.	42	18.	33	20.	24	22.	16
38.	12.	44	14.	33	16.	22	18.	11	20.	0	21.	49
39.	12.	28	14.	15	16.	2	17.	49	19.	36	21.	23
40.	12.	13	13.	58	15.	43	17.	28	19.	12	20.	57
41.	11.	58	13.	41	15.	22	17.	6	18.	48	20.	31
42.	11.	43	13.	23	15.	4	16.	44	18.	24	20.	5
43.	11.	27	13.	7	14.	44	16.	22	18.	0	19.	38
44.	11.	12	12.	48	14.	24	16.	0	17.	36	19.	12
45.	10.	57	12.	31	14.	4	15.	39	17.	12	18.	46
46.	10.	41	12.	13	13.	45	15.	17	16.	48	18.	20
47.	10.	26	11.	56	13.	25	14.	55	16.	24	17.	54
48.	10.	11	11.	38	13.	5	14.	33	16.	0	17.	28
49.	9.	56	11.	21	12.	46	14.	11	15.	36	17.	1
51.	9.	25	10.	46	12.	6	13.	28	14.	48	16.	9
53.	8.	54	10.	11	11.	27	12.	44	14.	0	15.	16
55.	8.	24	9.	36	10.	48	12.	0	13.	12	14.	24
57.	7.	54	9.	1	10.	9	11.	17	12.	24	13.	32
59.	7.	23	8.	26	9.	30	10.	33	11.	36	12.	39
61.	6.	52	7.	51	8.	50	9.	49	10.	48	11.	47
63.	6.	22	7.	17	8.	11	9.	6	10.	0	10.	55

CORRECTION de l'angle parallaxique, pour l'aplatissement de la Terre.

PARALLAXE de Hauteur.	PARALLAXE D'AZIMUTH.											
	13"		14"		15"		16"		17"		18"	
M.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.	M.	S.
25.	29.	47	32.	4	34.	22	36.	40	38.	57	41.	15
26.	29.	19	31.	34	33.	50	36.	5	38.	20	40.	36
27.	28.	51	31.	4	33.	17	35.	30	37.	43	39.	56
28.	28.	22	30.	23	32.	44	34.	55	37.	6	39.	17
29.	27.	54	30.	3	32.	12	34.	20	36.	29	38.	38
30.	27.	26	29.	32	31.	39	33.	45	35.	52	37.	59
31.	26.	57	29.	2	31.	6	33.	10	35.	14	37.	19
32.	26.	29	28.	31	30.	33	32.	35	34.	38	36.	40
33.	26.	0	28.	0	30.	0	32.	0	34.	0	36.	0
34.	25.	32	27.	30	29.	28	31.	26	33.	24	35.	22
35.	25.	4	26.	59	28.	55	30.	51	32.	47	34.	42
36.	24.	35	26.	29	28.	22	30.	16	32.	9	34.	3
37.	24.	7	25.	58	27.	50	29.	41	31.	32	33.	23
38.	23.	39	25.	28	27.	17	29.	6	30.	55	32.	44
39.	23.	10	24.	57	26.	44	28.	31	30.	18	32.	5
40.	22.	42	24.	27	26.	12	27.	56	29.	41	31.	26
41.	22.	14	23.	56	25.	39	27.	21	29.	3	30.	45
42.	21.	45	23.	26	25.	5	26.	46	28.	27	30.	7
43.	21.	17	22.	55	24.	33	26.	11	27.	49	29.	28
44.	20.	48	22.	24	24.	0	25.	36	27.	12	28.	48
45.	20.	20	21.	54	23.	27	25.	1	26.	35	28.	9
46.	19.	51	21.	23	22.	54	24.	26	25.	57	27.	29
47.	19.	23	20.	52	22.	22	23.	51	25.	20	26.	50
48.	18.	55	20.	22	21.	50	23.	17	24.	44	26.	11
49.	18.	26	19.	52	21.	17	22.	42	24.	7	25.	32
51.	17.	30	18.	50	20.	11	21.	32	22.	52	24.	13
53.	16.	33	17.	49	19.	5	20.	22	21.	38	22.	54
55.	15.	36	16.	48	18.	0	19.	12	20.	24	21.	36
57.	14.	39	15.	47	16.	54	18.	2	19.	10	20.	17
59.	13.	43	14.	46	15.	49	17.	13	18.	6	18.	59
61.	12.	46	13.	45	14.	44	15.	43	16.	42	17.	40
63.	11.	49	12.	44	13.	39	14.	34	15.	28	16.	22

EXPLICATION ET USAGE DES TABLES.

LES calculs & les tables qui composent annuellement le livre de la Connoissance des mouvemens célestes, sont de plusieurs sortes; il en est qui doivent s'y retrouver chaque année, pour l'usage des Astronomes & des Navigateurs; telles sont les positions de toutes les Planètes, & le détail de tous les phénomènes qui doivent arriver dans le Ciel; mais il en est d'autres que nous ne nous faisons aucune peine de supprimer, pour faire place chaque fois à des objets nouveaux. Il n'y a point d'année où l'Astronomie ne s'enrichisse de quelques recherches particulières, de quelques observations importantes & de quelques tables nouvelles; il nous a paru que ce livre devoit servir à les faire connoître, & annoncer les progrès d'une science à laquelle il est uniquement consacré. Dans cette vûe, nous commencerons par expliquer succinctement les calculs ordinaires que renferme le Calendrier, en suivant l'ordre des pages qui le composent, après quoi nous passerons à l'explication des Tables particulières que nous y avons ajoutées cette année.

DE L'OBLIQUITÉ DE L'ÉCLIPTIQUE.

Page 4.

L'OBSERVATEUR le plus isolé & le plus dépourvu de secours, ne pouvoit s'empêcher de remarquer que dans nos régions septentrionales le Soleil en été monte beaucoup au dessus de l'horizon,

& qu'en hiver il s'élève très-peu ; la différence va jusqu'à environ 47° , c'est-à-dire que le Soleil s'élève de $23^{\circ} \frac{1}{2}$ au dessus de l'Équateur, & s'abaisse d'autant vers le midi de l'Équateur. C'est ainsi qu'on a reconnu que l'Écliptique, la route apparente du Soleil, ou plutôt l'orbite réelle & annuelle de la Terre, formoit un angle de $23^{\circ} \frac{1}{2}$ avec l'Équateur, c'est-à-dire ce cercle également éloigné des deux poles, & autour duquel la sphère paroît tourner chaque jour.

Cet angle, qu'on nomme communément l'obliquité de l'Écliptique, étoit en 1760 de $23^{\circ} 28' 15''$; mais sa quantité décroît annuellement d'environ $47''$ par siècle, par un effet de l'attraction des Planètes sur la Terre, que M. *Euler* a reconnu le premier, & dont nous avons donné la démonstration & le résultat pour toutes les Planètes, dans un Mémoire lu à l'Académie à ce sujet. Cette diminution a été long temps une grande question dans l'Astronomie ; Gassendi, Riccioli & M. Bernard qui avoit fait beaucoup de recherches dans les manuscrits Arabes, crurent que l'obliquité de l'Écliptique étoit constante ; mais la question est enfin décidée, soit par la théorie, soit par l'observation.

Outre la diminution successive & uniforme de cet angle, il est encore sujet à un balancement alternatif de $9''$, causé par l'action de la Lune sur l'équateur de la Terre, qui, comme l'on sait, est aplatie vers les poles, & par conséquent relevée vers l'Équateur ; cette variation découverte par M. *Bradley*, suit le mouvement des nœuds de la Lune, en sorte que si l'on appelle α la longitude du nœud ascendant de la Lune, on aura $+ 9'' \cos. \alpha$ pour la correction de l'obliquité de l'Écliptique, qui par conséquent sera négative lorsque la longitude

du nœud sera entre 3 & 9 signes. M. l'Abbé de la Caille ayant trouvé l'obliquité moyenne en 1750, de $23^{\text{d}} 28' 19''$, il en a conclu l'obliquité apparente, telle qu'elle est rapportée, *page 4*, pour l'année 1763, de trois en trois mois. Voyez M. d'Alembert, *Recherches sur la précession des Équinoxes*; M. Euler, *Hist. de l'Acad. de Berlin pour 1744 & 1754*.

C O M M E N C E M E N T

D U C R É P U S C U L E .

3.^e colonne de la première page de chaque mois.

ON a remarqué depuis long temps que la lumière du Soleil ne dispaçoit totalement vers le couchant, que lorsqu'il est descendu sous l'horizon d'environ 18 degrés; de même l'Aurore ou le point du jour commence à s'apercevoir du côté de l'Orient aussi-tôt que le Soleil approche de l'horizon de 18 degrés; ainsi l'arc de 18 degrés est l'abaissement du cercle crépusculaire. On choisit le nombre de 18 degrés comme un nombre rond; car les causes qui forment le Crépuscule, varient de tant de manières, qu'il n'est pas possible de connoître, à quelques minutes près, la durée du Crépuscule: si donc on trouve dans la troisième & dans la huitième colonne de chaque mois le commencement & la fin du Crépuscule, ce n'est autre chose que l'heure où le Soleil se trouve de 18 degrés sous l'horizon, pour la latitude de Paris.

Au lieu de 18 degrés, Ticho-Brahé en supposoit 17, Albazen 19, Rothmann 24, M. Cassini 15. Riccioli distinguoit les différens temps de

l'année, & la durée du Crépuscule du matin de celle du soir : il établissoit dans les Équinoxes 16 degrés pour le matin & 20 degrés & demi pour le soir ; dans le Solstice d'Été 21 degrés 25 minutes le matin, & dans le Solstice d'Hiver 17 degrés 25 minutes pour le matin ; mais il y a lieu de croire qu'en effet cette quantité varie suivant les lieux, & même suivant les temps.

DU LEVER ET DU COUCHER

DU SOLEIL ET DE LA LUNE.

Première page de chaque mois.

ON a marqué dans la première page de chaque mois, à la cinquième colonne, l'heure du lever apparent du Soleil à Paris, & à la sixième colonne, l'heure de son coucher apparent pour chaque jour du mois.

Les rayons du Soleil & des Astres, qui viennent à nos yeux, se détournent en traversant notre Atmosphère, comme nous le dirons en parlant de la *réfraction* ; cela fait paroître le Soleil & les Astres plus élevés qu'ils ne sont en effet, de sorte que le Soleil paroît entièrement sur l'horizon, quoiqu'il soit effectivement au dessous. On a calculé le lever & le coucher du Soleil à Paris pour le temps auquel le centre du Soleil doit paroître à l'horizon, soit en se levant, soit en se couchant, ayant égard à cet effet de la réfraction, & supposant qu'elle fait paroître le centre du Soleil à l'horizon même, quoiqu'il soit au dessous de l'horizon de 33' dans un cercle vertical.

Le lever & le coucher de la Lune, qui se trouvent dans la même page, exigent dans le calcul

une considération de plus. La parallaxe qui abaisse la Lune d'un degré, plus ou moins, la fait paroître plus tard à l'horizon du côté du Levant, & plus tôt du côté du couchant, de quelques minutes de temps. On trouve à la première page de chaque mois le lever & le coucher apparent de la Lune, pour la latitude de Paris.

DE LA LONGITUDE DU SOLEIL.

2.^e colonne de la seconde page de chaque mois.

L'Écliptique, c'est-à-dire, le Cercle que le Soleil nous semble décrire en une année dans le Ciel, à cause du mouvement de la Terre, est divisé en douze parties égales, qui sont les douze Signes; chaque Signe contient 30 degrés: on trouve dans la seconde page de chaque mois la longitude du Soleil, comptée d'Occident en Orient sur l'Écliptique depuis l'Équinoxe du Printemps, en signes, degrés, minutes & secondes pour le Midi vrai de chaque jour au Méridien de Paris. Cette longitude sert aux Astronomes dans presque toutes leurs Observations, & nous l'avons calculée avec toute l'exactitude nécessaire pour leurs opérations.

Les nouvelles Tables du Soleil de M. l'Abbé de la Caille, sur lesquelles nous avons fait les calculs de ce Livre, diffèrent assez des Tables imprimées jusqu'à ce jour, pour qu'il faille indiquer les élémens sur lesquels elles ont été construites.

1.^o La durée de l'année y est
supposée de 365^j 5^h 48' 49"

2.^o La plus grande équation 1^d 55' 31",6

3.^o La longitude moyenne en 1760. $9^{\circ} 10' 34'' 53''$

4.^o La longitude de l'apogée. 3. 8. 48. 59

Tous ces élémens ont été déduits des Observations de M. de la Caille. (*Tabulæ Solares, Parisiis, 1758, in-4.^o*).

5.^o On a employé ici quatre équations; la première, pour la précession inégale des Équinoxes qui va jusqu'à $16''.8$; la seconde, pour l'action de Jupiter, $8'',5$; la troisième, $15'',1$ pour l'action de Vénus; la quatrième, de $8'',5$ pour l'action de la Lune. Ce sont les quantités que M. Clairaut a déterminées dans un Mémoire où il a calculé les actions de ces trois Planètes sur la Terre. (*Voyez Mém. Acad. 1754*).

Il y a des temps où toutes ces équations confpirent à augmenter ou à diminuer la longitude du Soleil: par exemple, le premier décembre 1760 la longitude du Soleil étoit diminuée de $46''$ par la somme de ces quatre équations; d'où l'on voit combien il étoit nécessaire de tenir compte dans nos calculs de toutes ces inégalités.

DÉCLINAISON DU SOLEIL.

3.^e colonne de la seconde page de chaque mois.

LA déclinaison du Soleil est sa distance à l'Équateur, prise sur un Méridien ou Cercle de déclinaison qui passe par les Pôles du Monde & par le centre du Soleil.

La déclinaison est nulle quand le Soleil est dans l'Équinoxe; elle est la plus grande dans les Solstices, égale alors à l'obliquité de l'Écliptique.

La déclinaison du Soleil sert à trouver la latitude d'un lieu tant sur mer que sur terre, en obser-

vant sa hauteur méridienne ; car la différence entre la hauteur méridienne vraie du centre du Soleil & sa déclinaison, donne la hauteur de l'Équateur dont le complément est la latitude du lieu. La déclinaison du Soleil sert aussi pour tracer des Cadrans Solaires.

DISTANCE DE L'ÉQUINOXE AU MÉRIDIE N.

4.^e colonne de la seconde page de chaque mois.

CE que nous appelons ici distance de l'Équinoxe au Méridien, n'est autre chose que le nombre des degrés que l'Équinoxe, c'est-à-dire le point équinoxial du Bélier au moment du midi, a encore à parcourir pour arriver au méridien, ces degrés étant convertis en temps, à raison de 15^d par heure. Par exemple, si à midi l'Équinoxe ou le premier point d'*Aries* se trouve être encore à 30^d du Méridien vers l'Orient, je mettrai 2^h pour la distance de l'équinoxe au méridien.

A parler exactement, cela ne veut pas dire que l'Équinoxe arrivera au Méridien à 2^h après midi, & il y arrivera même nécessairement plus tôt, comme on s'en convaincra par le raisonnement suivant. Le Soleil sera au bout de 2 heures à 30^d du Méridien vers l'Occident ; mais comme dans l'espace de 2 heures le Soleil se sera rapproché de l'Équinoxe, par son mouvement propre, d'environ 5' de degré, l'Équinoxe sera donc moins éloigné du Soleil que le Méridien ; donc l'Équinoxe aura déjà passé le Méridien, & cela d'environ 20" de temps.

Si au contraire à l'instant de midi l'Équinoxe se trouvoit être déjà vers l'Occident de 30^d, je

marquerois 22^h pour sa distance au Méridien, parce qu'il lui reste 330^d à décrire pour y arriver le lendemain vers les 10^h du matin, & que 330^d valent 22^h , à raison de 15° par heure.

Le principal usage de la distance de l'Équinoxe au Méridien, ou du passage du premier point d'*Aries* par le Méridien, consiste à trouver l'heure du passage des astres par le Méridien, comme nous le dirons ci-après, en parlant du Catalogue des Étoiles & de leur passage par le Méridien.

DU TEMPS MOYEN AU MIDI VRAI.

5.^e colonne de la seconde page de chaque mois.

LA cinquième colonne de la seconde page de chaque mois renferme le *Temps moyen au Midi vrai*, c'est-à-dire, l'heure qu'une pendule réglée sur le moyen mouvement du Soleil doit marquer chaque jour à l'instant où il est midi au Soleil, ou la quantité dont elle doit différer du temps marqué sur un Cadran solaire. La différence provient des inégalités du Soleil, qu'une pendule ne sauroit suivre si elle est réglée sur un mouvement uniforme, tel que le moyen mouvement du Soleil. Pour trouver exactement cette différence, qu'on appelle l'Équation du temps, il faut convertir en temps Solaire moyen, 1.^o l'Équation du centre du Soleil, 2.^o la différence entre la Longitude du Soleil & son Ascension droite, 3.^o la somme des petites Équations, & l'on ajoutera ces trois parties de temps, chacune avec le signe qui leur convient, au Temps vrai, pour avoir le Temps moyen.

Jusqu'à présent il étoit impossible d'avoir bien

exactement l'Équation du Temps; 1.^o parce qu'on n'avoit point tenu compte des quatre petites Équations, dont la somme peut produire plus de 3.^o de temps; 3.^o parce que l'on convertissoit l'Équation du centre & la différence de la Longitude à l'Ascension droite en Temps du premier mobile, au lieu de la convertir en Temps solaire moyen, ce qui peut produire 2.^o $\frac{1}{2}$ d'erreur; 3.^o parce qu'on ne connoissoit pas assez l'Équation du centre du Soleil, dont chaque minute change de 4 secondes l'Équation du Temps.

L'Équation du Temps ne sert pas seulement à régler les Pendules sur le moyen mouvement du Soleil, elle sert encore dans tous les calculs Astronomiques pour convertir le Temps vrai en Temps moyen, celui-ci étant le seul qui se trouve dans les Tables d'Astronomie. Par exemple, si je veux calculer, par le moyen des Tables astronomiques, le lieu d'une Planète au moment de midi le 8 Janvier 1763, c'est pour midi 7' 20" qu'il faut chercher dans les Tables, ou pour le Temps moyen qui a lieu ce jour-là à midi vrai, parce que les Tables astronomiques ne peuvent être disposées que pour des années égales, des jours égaux & uniformes, c'est-à-dire pour des temps moyens.

LONGITUDE DE LA LUNE.

3.^e page de chaque mois.

LES lieux de la Lune sont devenus une partie essentielle de nos calculs, par l'usage que les Navigateurs en peuvent faire dans la recherche des Longitudes, ainsi qu'on le verra dans la suite de ce Livre; en conséquence, nous les donnerons toujours en secondes pour midi & pour minuit :

dès-lors on pourra toujours en conclurre, sans erreur sensible, la Longitude à tout autre moment.

Cependant lorsque par une simple partie proportionnelle on cherche la longitude de la Lune à une autre heure que celle de midi & de minuit, on suppose que le mouvement est uniforme entre midi & minuit, & que la Lune a fait autant de degrés entre midi & six heures, qu'entre six heures & minuit; or dans les temps où les équations croissent inégalement, il peut arriver que la Lune fasse environ une minute de plus ou de moins dans les six premières heures que dans les six dernières; ainsi l'on se trompe d'une minute dans les résultats. Une erreur d'une minute pour l'usage de la Navigation ne seroit pas de grande conséquence, si elle étoit seule; mais si elle venoit à s'accumuler avec celle des Tables & celle de l'Observation, il seroit nécessaire de s'en garantir, dès qu'on le peut facilement; pour cet effet, il faut employer la méthode des interpolations, ou tenir compte des secondes différences, ainsi que nous allons l'expliquer.

Trouver le lieu de la Lune à une heure donnée, par la méthode des interpolations au moyen des Tables, pag. 120 & 121.

LES longitudes de la Lune, que nous calculons de 12 en 12 heures, suffisent pour trouver par de simples parties proportionnelles la longitude de la Lune pour les heures intermédiaires, sans se tromper jamais de plus d'une minute; cependant cette erreur d'une minute peut quelquefois mériter l'attention des Calculateurs; elle vient de l'inégalité du mouvement de la Lune pendant 12 heures, & l'on y remédiera par le moyen des secondes différences.

Je suppose qu'on demande la longitude de la Lune le 3 Février 1763 à 3^h du matin, ou le 2 à 15^h, on prendra quatre longitudes de la Lune; savoir, les deux qui précèdent l'heure donnée, & les deux qui la suivent immédiatement: dans ce cas-ci on écrira la longitude du 2 à midi, du 2 à minuit, du 3 à midi & du 3 à minuit; on en prendra les différences & les différences des différences, de la manière suivante.

	<i>Différence.</i>	<i>2.^e Diff.</i>
1 ^r 17 ^d 41' 1"		
1. 24. 23. 1	6 ^d 42' 0"	6' 32"
2. 1. 11. 33	6. 48. 32	5. 49.
2. 8. 5. 54	6. 54. 21	

Puisque le mouvement de la Lune en 12 heures de temps est de 6^d 48' 32", on trouvera par une simple règle de trois, que dans l'espace de 3 heures il est de 1^d 42' 8"; cette quantité ajoutée à la longitude de la Lune pour le 2 Février à 12 heures, qui est 1^r 24^d 23' 1", donnera 1^r 26^d 5' 9", longitude actuelle de la Lune, qui seroit la véritable, si le mouvement de la Lune étoit uniforme pendant 12 heures. Mais comme il ne l'est pas, il faut pour corriger cette inégalité, prendre la seconde différence, qui est 6' 10" (par un milieu entre 6' 32" & 5' 49"), chercher cette seconde différence en tête de la Table, pages 120 & 121, & dans une des deux colonnes latérales les 3 heures que l'on a de plus que l'heure pour laquelle la longitude est déjà calculée dans ce Livre; on trouvera 35" qu'il faut ôter de la longitude trouvée, parce que le mouvement de 12 en 12 heures *augmente* d'un jour à l'autre, car le 2 Février il est de 6^d

42', & le 3 de 6^d 54' : si ce mouvement semi-diurne alloit en décroissant, c'est-à-dire, que la seconde différence fût négative, on ajouteroit les 35" que nous venons de trouver. Par le moyen de cette correction, l'on aura enfin 1^r 26^d 4' 34" pour la longitude de la Lune, vraie & exacte autant que l'Astronomie pratique peut l'exiger ; je l'ai démontré en détail dans un Mémoire lu à l'Académie, sur l'usage des différences secondes, troisièmes, quatrièmes, &c. dans ces sortes de calculs.

On doit aussi remarquer que la Table dont nous venons de parler, étant prolongée par de simples parties proportionnelles, suffiroit pour trouver exactement la longitude de la Lune, quand même nous ne l'aurions donnée dans ce Livre que pour le midi de chaque jour, au lieu de la donner pour midi & pour minuit. Il suffiroit alors de lire en tête de la Table, *seconde différence répondant à 24 heures*, & de doubler les heures & minutes qui sont dans la première & la dernière colonne ; c'est-à-dire, de prendre 12 heures là où la Table n'en donne que six.

Par exemple, si l'on prend les longitudes de la Lune pour les jours, 1, 2, 3, 4, 5 à midi, on aura les nombres suivans :

Jours.	Longit. de la Lune.				Différences.			2. ^e Diff.	
	S.	D.	M.	S.	D.	M.	S.	M.	S.
1.	1.	4.	34.	3					
2.	1.	17.	41.	1	13.	6.	58	23.	34
3.	2.	1.	11.	33	13.	30.	32	25.	10
4.	2.	15.	7.	15	13.	55.	42	30.	58
5.	2.	29.	33.	55	14.	26.	40		

Pour trouver, par le moyen de ces longitudes

à midi,

à midi, celle qui doit avoir lieu le 2 à 15^h, on dira d'abord, 24 heures sont à 13^d 30' 32", comme 15 heures sont à 8^d 26' 35"; mouvement pour 15 heures supposé uniforme. La seconde différence, qui répond à l'intervalle du 2 au 3, est 24' 22", en prenant un milieu entre celle du 2 & celle du 3. On cherchera dans la Table, page 121, vis-à-vis de 7^h $\frac{1}{2}$, qui est la moitié de 15 heures & au dessous de 8', on trouvera 56", qui étant pris trois fois, parce que la seconde différence donnée étoit 24', qui est triple de 8', donnera 2' 48", qu'il faut ôter de la partie proportionnelle ou du mouvement moyen pour 15 heures, 8^d 26' 35": on aura 8^d 23' 47" pour le mouvement vrai: ajoutant ce mouvement à la longitude de la Lune pour le 2 à midi, 1^f 17^d 41' 1", on aura 1^f 26^d 4' 48", longitude pour le 2 à 15 heures, qui diffère à peine de celle qu'on a trouvée en prenant les longitudes de 12 en 12 heures. Cette conformité prouve qu'au moyen des secondes différences on pourroit très-bien se contenter des longitudes de la Lune de 24 en 24 heures.

PARALLAXE HORIZONTALE
ET
DIAMÈTRE HORIZONTAL
DE LA LUNE.

6.^e & 7.^e colonnes de la 3.^e page de chaque mois.

L'ANGLE formé au centre de la Lune par deux rayons, dont l'un est dirigé au centre de la Terre, & l'autre à sa surface, s'appelle la *Parallaxe* de la Lune; il sert à découvrir sa distance, car

il est égal à cette distance divisée par le rayon de la Terre.

Parmi les différentes méthodes que l'on avoit employées pour déterminer la Parallaxe de la Lune, les deux principales étoient la méthode des Parallaxes horaires & celle des plus grandes Latitudes ; il restoit néanmoins une incertitude assez considérable sur la véritable quantité de la Parallaxe de la Lune. Le voyage que M. l'Abbé de la Caille entreprit au Cap de Bonne-espérance en 1750, nous procuroit un moyen de lever tous ces doutes, j'allai à Berlin pour faire plus près du Méridien du Cap, & sous une latitude plus boréale que celle de Paris, des observations correspondantes, & j'en ai déduit la véritable Parallaxe par un grand nombre d'observations. *Mém. de l'Acad. 1752, 1753 & 1756.*

J'ai trouvé que le rapport de 30' à 54' 56" est celui du diamètre de la Lune à la Parallaxe horizontale, & depuis ce temps-là j'ai déterminé la Parallaxe moyenne de 57' 3"; c'est la quantité constante pour Paris, à laquelle on doit ajoûter toutes les équations auxquelles elle est sujette, afin d'avoir la véritable Parallaxe pour un temps donné.

Toutes les fois qu'on observe la Lune, soit à terre pour déterminer sa position & perfectionner sa théorie, soit en mer pour connoître la situation du lieu où l'on se trouve, il est nécessaire de réduire le lieu apparent ou le lieu observé de la Lune à son lieu vrai vû du centre de la Terre, le seul qu'on ait besoin de connoître. Dès-lors on est obligé de faire usage de la Parallaxe de la Lune & de son diamètre; c'est pourquoi nous l'avons calculé rigoureusement pour le midi de chaque jour.

PASSAGE DE LA LUNE AU MÉRIDIE N.

L'INSTANT auquel la Lune passe au Méridien est nécessaire aux Astronomes qui veulent observer cette Planète, parce que les observations faites dans ce moment sont, pour l'ordinaire, plus exactes & plus commodes. La théorie de la Lune, quoique très-utile pour la navigation, est encore sujette à de petites inégalités, qui ne sont pas parfaitement connues, c'est pourquoi les Observateurs se rendent très-attentifs à ces passages de la Lune au Méridien, qui d'ailleurs servent à déterminer les longitudes, lorsque la Lune a été comparée le même jour à quelques Étoiles, dans des pays dont la longitude n'est pas bien déterminée.

Les passages de la Lune au Méridien servent aussi à connoître l'heure de la marée: le flux & le reflux de la Mer retardent chaque jour à peu près autant que la Lune, & par conséquent servent à prédire l'heure où doivent arriver la haute & la basse mer, ou le *flot* & le *jusan*.

*Trouver le Passage de la Lune par le Méridien
d'un autre lieu donné.*

SI le Méridien donné est à l'occident de Paris, la Lune y passera plus tard; s'il est à l'orient de Paris, la Lune y passera plus tôt: pour savoir la quantité, on fera cette proportion; 24 heures sont au retardement diurne de la Lune, comme la différence des Méridiens est à la quantité qu'il faudra ajouter ou soustraire, suivant que la différence des Méridiens sera à l'occident ou à l'orient de Paris.

Exemple. On cherche l'heure du Passage de la

Lune au Méridien pour Lyon le 10 Janvier 1760. Comme cette ville est à l'orient de Paris de $9^{\circ} 59''$, on prendra le passage du jour précédent $5^h 15'$, & celui du jour donné $5^h 57'$: la différence est $42'$: on dira donc, 24^h sont à $42' 0''$ comme $0^h 9' 59''$, différence des Méridiens, sont à $18''$ qu'il faut ôter du passage pour Paris, qui est $5^h 57'$, & l'on trouve $5^h 56' 42''$, heure que l'on comptoit à Lyon lorsque la Lune y passoit par le Méridien.

Si le lieu donné étoit à l'occident de Paris, la Lune y passeroit plus tard ; dans ce cas il faudroit prendre la différence entre le passage au Méridien à Paris au jour donné, & celui du jour suivant, par exemple, entre $5^h 57'$ & $6^h 37'$.

DE LA DÉCLINAISON DE LA LUNE ET DES LUNISTICES.

4.^e page de chaque mois.

LA déclinaison de la Lune est la quantité dont elle s'éloigne de l'Équateur, au Nord & au Midi, qui peut aller jusqu'à 28 degrés ; dans l'espace d'un mois la Lune traverse deux fois l'Équateur, une fois du Midi au Nord, & une fois du Nord au Midi : sept jours après avoir traversé l'Équateur elle en est à sa plus grande distance, que l'on peut appeler *Lunistice* ; ainsi la Lune est dans son lunistice boréal lorsqu'elle est à la plus grande distance de l'Équateur où elle puisse parvenir dans ce mois-là ; quelquefois c'est 28 degrés, & quelquefois 18 seulement, suivant que son nœud ascendant est situé dans un Équinoxe ou dans l'autre.

Les lunistices de la Lune & ses passages par

l'Équateur, influent sensiblement dans les marées & dans la cause générale des vents ; par conséquent ce sont des points qui méritent d'être observés ; chacun pourra les reconnoître, en jetant les yeux sur la colonne des déclinaisons de la Lune ; car lorsque cette déclinaison se trouve avoir augmenté jusqu'à 18, 20, 26, 28 degrés & qu'elle diminue ensuite, on voit évidemment que le jour où elle cesse de croître est celui du Lunistice : de même, lorsque cette déclinaison diminue & qu'enfin elle change de dénomination, c'est-à-dire, qu'après avoir été australe elle devient boréale, c'est une preuve que ce jour-là est arrivé le passage par l'Équateur. Les Auteurs de Médecine qui ont cru apercevoir des rapports déterminés entre les paroxysmes des maladies & les mouvemens de la Lune, sont en très-grand nombre ; mais tous ont été persuadés qu'il suffisoit d'avoir égard aux phases de la Lune, c'est-à-dire à la nouvelle ou pleine Lune, & aux quartiers : la bonne Physique nous apprend que les passages de la Lune par l'Équateur, les Lunistices, les passages de la Lune par son apogée & par son périégée, dont nous parlerons ci-après (c'est-à-dire le plus grand éloignement ou la plus petite distance de la Lune à la Terre), doivent entrer pour beaucoup dans les effets qu'elle peut occasionner. Nous croyons devoir faire cette remarque pour les Observateurs qui voudroient porter dans la pratique de la Médecine le flambeau de l'Astronomie ; ils pourront voir ce qu'ont pensé là-dessus des Médecins célèbres, dans le Traité de Richard Mead, qui a pour titre : *De imperio Solis & Lunæ in corpora humana, & morbis inde oriundis. Parisiis, 1751,* & dans le IV.^e volume de l'Encyclopédie, au mot *Crise*.

DES OBSERVATIONS A FAIRE DANS CHAQUE MOIS.

4.^e page de chaque mois.

LES Observateurs attentifs & assidus ont des occasions perpétuelles de travailler au progrès de l'Astronomie ; on en voit un extrait à la 4.^e page de chaque mois de la Connoissance des mouvemens célestes. Les conjonctions de la Lune avec différentes Étoiles sont les plus nombreuses, la Lune faisant le tour du Ciel en un mois de temps, rencontre chaque jour plusieurs Étoiles : souvent elles sont éclipsées ; mais comme il est fort difficile d'observer ces Éclipses lorsque les Étoiles sont petites, à cause de la lumière de la Lune, qui les efface, nous n'avons pas cru qu'il fût nécessaire de les calculer rigoureusement, si ce n'est lorsque les Étoiles sont de première ou seconde grandeur.

Ces éclipses d'Étoiles par la Lune, sont aussi propres à perfectionner la théorie de la Lune qu'à déterminer les longitudes géographiques. On marque l'heure de l'*immersion* & de l'*émerison* des Étoiles, & quelquefois les principales taches de la Lune, qui sont en ligne droite avec l'Étoile au moment de l'entrée & de la sortie. Mais il faut rarement compter sur l'observation de l'*émerison*, à moins qu'on n'y ait employé de longues lunettes & une extrême attention ; car souvent on n'aperçoit l'Étoile que plusieurs secondes après sa sortie ; on a vû même des différences de plus de 30" entre plusieurs Observateurs pour la sortie de *Regulus*, quoique de la première grandeur.

L'Étoile qui est éclipsée par le bord éclairé de la Lune, paroît quelquefois toute entière sur le

bord éclairé de la Lune par l'effet de l'*irradiation*, qui augmente le diamètre des corps lumineux ; mais elle disparoit ensuite comme un éclair , parce que n'ayant aucun diamètre apparent tant soit peu sensible, elle est toujours cachée en un instant comme un point lumineux.

Pour exprimer les conjonctions de la Lune avec les Étoiles, on se contente de mettre le caractère de la Lune avec celui de l'Étoile ; ainsi quand on voit cette marque 2. $\epsilon \mu \pi$ 0^h m. c'est-à-dire que le 2 du mois la Lune sera en conjonction & assez proche de l'Étoile appelée μ dans la constellation des Gemeaux à 0^h du matin, c'est-à-dire environ l'heure de minuit. Il seroit fort aisé d'observer ces sortes de conjonctions dans bien des cas, en employant une lunette dont le champ seroit d'environ deux degrés, dont un fil seroit dirigé suivant le cercle de déclinaison, & l'autre suivant le parallèle de la Lune, c'est-à-dire perpendiculaire au premier ; mais le nouvel instrument, connu sous le nom d'héliomètre ou micromètre-objectif, est le meilleur qu'on puisse employer à de semblables observations, parce qu'il donne le moyen de mesurer avec la plus grande facilité & la plus grande précision deux distances de la Lune à l'Étoile, l'une avant & l'autre après la conjonction.

Toutes les autres Planètes rencontrent également des Étoiles sur leur route, & ces conjonctions peuvent s'observer, de même que celles de la Lune, avec beaucoup d'avantage, par le moyen des mêmes instrumens. Il est même arrivé quelquefois qu'une Planète a éclipié une Étoile. Ces observations seroient les plus exactes, mais elles sont aussi les plus rares, & l'on en compte à peine deux ou trois exemples dans l'histoire de l'Astronomie.

PASSAGES DE LA LUNE

PAR SON APOGÉE ET SON PÉRIGÉE.

LORSQUE la Lune est apogée, c'est-à-dire la plus éloignée de la Terre, elle est à 91000 lieues* de nous, tandis qu'elle n'est qu'à 80000 lieues dans son périgée. Ces différentes positions de la Lune influent beaucoup sur les marées, & devroient être également observées par ceux qui étudient les rapports que peut avoir la Lune avec les vents & les saisons, ou avec le corps humain, ainsi que nous l'avons remarqué en parlant des déclinaisons de la Lune & des Lunistices.

Nous avons soin de marquer, dans la colonne des Observations à faire dans chaque mois, les jours où la Lune est apogée & périgée ; mais chacun peut d'ailleurs le reconnoître avec facilité, en consultant la colonne du diamètre horizontal de la Lune, le jour du mois où ce diamètre est le plus grand, comme de 33 minutes ou $32\frac{1}{2}$, est le jour du Périgée ; celui où le diamètre n'est que de $29\frac{1}{2}$ minutes ou 30, est le jour de l'Apogée.

PASSAGE DU SOLEIL

DANS LE PARALLÈLE DES ÉTOILES.

LA théorie du Soleil & celle des Étoiles se prêtent un secours réciproque & se perfectionnent l'une par l'autre, lorsqu'on les observe au temps où le Soleil passe dans le parallèle de ces Étoiles ; car si l'on détermine par des hauteurs correspondantes ou par les passages à un quart-de-cercle mural, la différence d'ascension droite entre

* Lieues de 25 au degrés, ou de 2282 toises.

le Soleil & l'Étoile, & qu'on suppose l'ascension droite de l'Étoile connue, on en déduira celle du Soleil; & si l'on fait la même opération dans le temps où le Soleil retourne après le Solstice au même parallèle, on peut rectifier la supposition que l'on a faite de l'ascension droite de l'Étoile, pourvû qu'on ait mesuré à chaque fois leur différence en déclinaison. Cette méthode sera expliquée plus au long en parlant du Catalogue des Étoiles; il nous suffit d'avertir ici que les Astronomes ayant encore beaucoup à faire sur les petites inégalités du Soleil & sur les dérangemens physiques des Étoiles, ils ne doivent pas négliger les passages du Soleil dans les parallèles des principales Étoiles fixes. Ces passages arrivent deux fois l'année pour chacune des Étoiles qui sont situées entre les deux Tropiques: par exemple, le 3 Février le Soleil en s'élevant vers le Nord arrive à $16^{\circ} 14'$ de déclinaison méridionale, qui est celle de *Syrius*; & le 6 Novembre il s'y retrouve encore en descendant vers le Sud: c'est alors qu'on doit observer avec soin & pendant plusieurs jours les différences d'ascension droite & de déclinaison entre *Syrius* & le Soleil. Il en est de même des autres Étoiles principales. Le Soleil passe dans le parallèle de l'Epi de la Vierge le 22 Février & le 20 Octobre, dans celui des Étoiles du Baudrier d'Orion le 19 Mars, dans le parallèle de *Procyon* le 4 Avril & le 7 Septembre, dans celui de *Regulus* le 24 Avril, dans celui d'*Arcturus* le 22 de Mai & le 21 de Juillet; il passe dans le parallèle de *Markab* & d'*Algenib*, deux Étoiles remarquables de Pégase, le 15 & le 16 d'Août; & dans tous ces cas les Observateurs assidus ne doivent pas négliger la comparaison du Soleil avec les Étoiles.

PASSAGE DES PLANÈTES

PAR

LEURS APHÉLIES, LEURS PÉRIHÉLIES

ET

LEURS MOYENNES DISTANCES.

LES situations des Planètes dans ces quatre points de leurs orbites, sont des motifs d'observation pour ceux qui négligeroient d'observer les Planètes dans d'autres positions; c'est peut-être un abus trop répandu aujourd'hui de n'observer les Planètes que dans leurs oppositions, & de les négliger dans les autres circonstances. Les mouvemens de la Terre sont connus aujourd'hui, ou du moins ils le seront bien-tôt assez, pour pouvoir déduire, avec une certaine précision, les longitudes héliocentriques, des longitudes observées; c'est pourquoi nous avertissons toujours les Astronomes des passages de chaque Planète par les points importants de son orbite. La meilleure méthode de déterminer l'excentricité des orbites & la position de leurs apsides, consiste à comparer trois observations, dont les deux extrêmes soient faites vers les moyennes distances, & l'intermédiaire près de l'aphélie ou du périhélie, comme nous l'expliquerons plus bas, en parlant de ce problème fondamental. Ainsi l'on ne sauroit trop multiplier les observations des Planètes dans ces circonstances, qui sont propres à déterminer de plus en plus les Inégalités de leurs mouvemens, encore trop peu connues.



*PASSAGES DES PLANÈTES
PAR LEURS NŒUDS,*

Et autres Phénomènes à observer.

LA position des Nœuds est un élément important de la théorie des Planètes, que l'on peut très-bien déterminer, quelle que soit la position de la Terre; car toutes les fois qu'une Planète n'a aucune latitude vûe de la Terre, il est également sûr qu'elle n'a aucune latitude héliocentrique, c'est-à-dire qu'elle est dans ses nœuds. Ayant donc observé pour lors sa longitude, on aura aussi le lieu du nœud.

Les mouvemens des nœuds sont des recherches très-importantes, & sur lesquelles on s'est peu exercé jusqu'à ce jour; on en jugera par la Table suivante, qui donne le mouvement des nœuds par rapport aux Étoiles fixes. On y voit des différences très-considérables entre M. Cassini, M. Halley & les calculs faits d'après le principe de la gravitation universelle. Ces calculs sont tirés d'un Mémoire lû à l'Académie en 1758, dans lequel j'ai calculé l'action de chacune des six Planètes principales sur toutes les autres, en suivant les combinaisons possibles par autant de calculs différens.

Dans cette Table j'ai eu soin de rapporter à l'Écliptique le mouvement des nœuds de chaque Planète, qui se fait naturellement sur l'orbite de la Planète qui le produit, car cette réduction à l'Écliptique change beaucoup le résultat; il arrive même, par une singularité que personne n'avoit encore observée, qu'une Planète qui d'abord faisoit rétrograder le nœud d'une autre Planète, y produit un mouvement direct lorsqu'on le rapporte à l'Écliptique.

*MOUVEMENT annuel des Nœuds de
chaque Planète.*

	M. Cassini.	M. Halley.	Théorie.
SATURNE...	+ 6"	— 32"	— 8",7
JUPITER....	+ 27	0	+ 7,2
MARS.....	— 17	— 12	— 10,5
VÉNUS....	— 17	— 19	— 20,4
MERCURE...	0	0	— 5,0

Parmi les autres circonstances qui se présentent à observer, on doit compter encore les passages de Jupiter dans le nœud de ses Satellites, qui rendent la durée de leurs éclipses la plus grande qui soit possible; le passage de Saturne dans le nœud de son anneau, qui rend cet anneau invisible pour nous, & les passages du Soleil par les nœuds des Planètes, qui fournissent un moyen d'observer plus exactement l'inclinaison de leurs orbites.

C A L C U L S
D E S
CINQ PLANÈTES PRINCIPALES.

5.^e Page de chaque mois.

LE lever & le coucher des Planètes, dont on voit le calcul dans la première & la troisième colonne, sert à reconnoître promptement si une Planète sera sur l'horizon à l'heure où quelque circonstance particulière engage à l'observer: ils

servent

servent aussi à reconnoître les Planètes lorsqu'on n'a pas d'autre moyen pour juger de leur situation.

L'heure du passage des Planètes par le Méridien, qui occupe la seconde colonne, est absolument nécessaire pour l'usage des Astronomes, qui souvent ne pourroient sans cela les observer, sur-tout lorsqu'elles y passent pendant le jour, & qu'elles sont effacées par la lumière du Soleil.

La déclinaison qui se voit dans la dernière colonne, est destinée au même usage : lorsqu'il s'agit d'observer une Planète dans le Méridien, & qu'on ne peut l'apercevoir à la vûe simple, on dirige les Instrumens, dans le Méridien, à la hauteur qui convient à cette déclinaison, & l'on ne manque point de voir passer l'astre dans sa lunette à l'heure indiquée dans la seconde colonne.

Les longitudes & les latitudes des Planètes sont dans l'Astronomie le fondement de tout le reste ; c'est par leur moyen que l'on calcule le passage au Méridien, la déclinaison, le lever & le coucher des Planètes : elles servent à comparer les Planètes aux Étoiles fixes pour en reconnoître les conjonctions.

Ces longitudes sont calculées par les Tables de M. Cassini, publiées à Paris en 1740, & qui étoient le résultat de toutes les observations faites à Paris dans l'Observatoire royal, depuis son établissement en 1666. Les Tables de M. Halley, que nous publîames en 1759, & dont nous avons fait usage pour les années précédentes, sont pareillement le résultat des observations faites en Angleterre dans le même temps, & l'on juge, par les différences qui se rencontrent souvent entre ces deux sortes de Tables, de ce qui reste encore à faire pour la perfection de l'Astronomie.

C'est sur-tout l'attraction que les Planètes

exercent les unes sur les autres qui cause les inégalités dont nous nous plaignons ici, & qui empêche encore qu'on n'ait des Tables absolument parfaites. Les Équations qui en résultent pour Saturne, ont été calculées par M. Euler, & nous avons discuté celles de Mars & de Vénus dans différens Mémoires, dont le résultat se trouve rapporté dans la *Connoissance des Temps*, 1761 & 1762. Nous parlerons ci-après de celles de Jupiter.

EXPLICATION DES CALCULS

Qui sont au haut de la sixième page de chaque mois.

Diamètre, mouvement horaire, distance du Soleil, lieu du Nœud de la Lune.

LE diamètre du Soleil est une des choses que l'Astronomie pratique emploie le plus souvent: toutes les fois qu'on se sert d'une lunette, d'un télescope, d'un micromètre dont la mesure est incertaine, ou dans lequel on craint quelques variations accidentelles, on a soin de mesurer le diamètre du Soleil; c'est un point fixe d'où l'on peut partir avec certitude, & qui ne trompe point.

Il est vrai que les Astronomes n'ont pas toujours été parfaitement d'accord sur la véritable quantité du diamètre du Soleil: les uns supposoient 31' 38" pour le diamètre apogée, mais le plus grand nombre réduisoient ce diamètre à 31' 33", & nous avons trouvé, par les observations les plus exactes & les plus scrupuleuses, qu'il n'est que de 31' 31" tout au plus, avec une lunette de 18 pieds, la plus grande que l'on eût encore employée à de pareilles recherches.

Supposant $31' 30'' \frac{1}{2}$ pour le plus petit diamètre qui a lieu à la fin du mois de Juin, nous avons calculé pour tout le reste de l'année le diamètre du Soleil jusqu'à la précision des décimales de secondes. Il suffit pour cela d'ôter le logarithme de la distance actuelle du Soleil du logarithme constant $3,283813$, pour avoir le logarithme du diamètre actuel en secondes.

Quand on a le diamètre du Soleil, & que l'on veut avoir le temps que le demi-diamètre emploie à passer par le Méridien avec la dernière exactitude, il faut ôter du logarithme de ce diamètre, réduit en secondes, la somme des logarithmes du cosinus de la déclinaison & du nombre 30 , retrancher encore du nombre qu'on trouvera $0''2$, pour la partie qui dépend du mouvement propre du Soleil. C'est ainsi que nous avons calculé le temps que le demi-diamètre du Soleil met à passer par le Méridien, à la sixième page de chaque mois, jusqu'à la précision des dixièmes de secondes, pour l'usage des Astronomes. Il arrive souvent qu'on observe dans le Méridien le passage du premier bord du Soleil; les nuages surviennent, & le second bord ne peut pas s'observer, de sorte qu'on ne trouveroit pas l'heure du passage du centre du Soleil, qui est le midi vrai, si l'on n'avoit dans ce Livre la différence entre le bord & le centre du Soleil, toute calculée pour les différens jours de l'année. Cette quantité est vers le commencement d'Avril, de $1' 4''2$, & vers la fin de Décembre, de $1' 11''0$. La raison de cette inégalité vient, premièrement, de la distance du Soleil, qui rend son diamètre apparent plus grand en Hiver, le Soleil étant périégée, qu'en Été, où le Soleil est apogée. Elle vient secondement de la déclinaison du Soleil : quand le Soleil

est dans l'Équateur, il emploie moins de temps à passer par le Méridien que lorsqu'il en est éloigné, soit au Nord, soit au Sud. Par exemple, une quantité de 15 minutes de degré emploie 60" de temps à passer par le Méridien, si elle est prise dans l'Équateur, mais elle emploie 60"9 si cette quantité de 15 minutes est à 10^d de l'Équateur, 63"9 si c'est à 20^d, & 68" si c'est à 28^d de déclinaison, soit australe, soit boréale.

Le mouvement horaire du Soleil, que l'on trouve dans la quatrième colonne, est aussi d'un assez grand usage dans les recherches astronomiques, soit que l'on veuille calculer des Éclipses, soit que l'on ait à trouver la longitude du Soleil à une autre heure que midi, ou sous un autre méridien que celui de Paris, soit enfin que l'on ait des observations à calculer ou à réduire.

Le logarithme de la distance au Soleil peut être également utile dans les calculs astronomiques; on l'emploie pour trouver les longitudes des Planètes, pour calculer les observations des Comètes, & pour appliquer à la théorie toutes les observations qui doivent se réduire au centre du Soleil. Ces logarithmes sont tirés des Tables de M. l'Abbé de la Caille, avec cette seule différence que la caractéristique a été augmentée de 5, afin de mettre ces logarithmes sur la même échelle que ceux des Tables astronomiques de M. Halley.

La longitude du *Nœud* de la Lune occupe la sixième colonne, & elle sert à trouver la *Nutation*, soit des Planètes, soit des Étoiles fixes: cette inégalité, dont nous parlerons ci-après, affecte la position des Étoiles fixes d'une manière si inégale, que l'on ne peut trouver le lieu actuel d'une Étoile par rapport à l'Équinoxe, sans connoître

l'effet de la Nutation, & par conséquent la longitude du noeud de la Lune, qui règle la Nutation.

DES ÉCLIPSES DES SATELLITES DE JUPITER.

LES quatre Satellites de Jupiter furent découverts par Galilée le 7 Janvier 1610, peu après la découverte des lunettes d'approche qu'il avoit lui-même perfectionnées. *Simon Marius* assura les avoir vûs de son côté dès le mois de Novembre 1609: voici les durées de leurs révolutions, soit par rapport au Soleil, soit par rapport aux Étoiles fixes, d'après les Observations les plus récentes, & leurs distances au centre de Jupiter, suivant M. Cassini.

*Révolutions des Satellites de Jupiter, & leurs
Distances en demi-diamètres de Jupiter.*

	RÉVOLUTIONS SYNODIQUES.				RÉVOLUTIONS PÉRIODIQUES.				DISTANCES
	J.	H.	M.	S.	J.	H.	M.	S.	
I.	1.	18.	28.	36	1.	18.	27.	33	5,67
II.	3.	13.	17.	54	3.	13.	13.	42	9,00
III.	7.	3.	59.	36	7.	3.	42.	33	14,38
IV.	16.	18.	5.	7	16.	16.	32.	8	25,30

M. Cassini publia au mois de Mars 1668, des Tables de leurs mouvemens, & il reconnut que les Éclipses de ces Satellites dans l'ombre de Jupiter étoient le meilleur moyen que l'on pût choisir pour les faire servir à la découverte des

longitudes. En 1693, M. Cassini donna d'autres Tables plus parfaites que les premières ; mais il restoit encore des inégalités considérables & qui étoient peu connues. Feu M. Maraldi travailla long-temps à perfectionner leur théorie, & M. Maraldi son neveu continue d'y travailler aujourd'hui avec le plus grand succès.

A la suite des Tables de M. Halley, imprimées en 1716, & publiées à Londres en 1749, on trouve des Tables des Satellites, par M. Bradley, qu'il avoit construites sur ses propres Observations : on voit dans l'Avertissement, qu'il soupçonnoit de l'excentricité dans les orbites des Satellites, & surtout dans celle du quatrième, & qu'il avoit remarqué une inégalité dont la période est de 437 jours ; temps au bout duquel les trois premiers Satellites de Jupiter reviennent à la même position, soit entr'eux, soit par rapport à l'ombre de Jupiter. Enfin M. Bradley y ajouta des Tables de M. Pound pour le calcul des Éclipses du premier Satellite de Jupiter, plus abrégées encore que celles qu'avoit imaginées M. Cassini pour le même objet.

M. Wargentin, dans les Mémoires de l'Académie d'Upsal pour l'année 1741, publiés en 1746, appliqua la même forme aux Tables des trois autres Satellites, détermina la valeur de l'équation de 437 jours, indiquée par M. Bradley, & perfectionna beaucoup tous les élémens de ces Tables d'après un nombre considérable d'Observations qu'il avoit recueillies de toutes parts.

Enfin en 1757 M. Wargentin ayant encore corrigé ses Tables, me les a envoyées pour les joindre à celles de M. Halley, dont je préparois une nouvelle édition : ce sont celles-là que j'emploie dans la Connoissance des Mouvements célestes. Chaque Satellite a une équation empirique,

outre les deux équations de la lumière qui sont communes à tous, & celle qui pour chaque Satellite dépend de l'équation du centre de Jupiter.

Les inclinaisons & les nœuds de leurs orbites éprouvent des variations qui sont encore peu connues : il paroît que l'inclinaison du troisième Satellite varie depuis $3^d 2'$ jusqu'à $3^d 28'$ qui est sa quantité actuelle en 1761.

Le mouvement des nœuds du quatrième Satellite paroît à M. Maraldi de $5' 33''$ par an selon l'ordre des Signes : en supposant son inclinaison de $2^d 36'$, le demi-diamètre de la section de l'ombre $2^d 8' 2''$, & le lieu du nœud en 1745, $4^f 16^d 11' 11''$, il est parvenu à représenter toutes les observations du quatrième Satellite avec plus de précision qu'on n'auroit osé l'espérer ; mais dans les Tables de M. Wargentin le lieu du nœud est moins avancé de 50 minutes.

Si néanmoins les Tables du second, du troisième & du quatrième Satellite, ne répondent pas encore parfaitement aux Observations ; on ne doit pas s'en étonner jusqu'à ce que la théorie de Jupiter lui-même soit mieux connue. On sait que la longitude de Jupiter s'écarte encore quelquefois de 8 minutes des meilleures Tables : or ces 8 minutes doivent produire 57 secondes de temps sur les Éclipses du premier Satellite, $1' 54''$ dans celles du second, $3' 49''$ pour le troisième, & $8' 54''$ sur le quatrième. M. Wargentin travaille à de nouvelles Tables dans lesquelles ces inégalités doivent entrer ; mais jusque-là on ne doit pas attendre en général de nos calculs une grande précision, sur-tout en considérant que ces inégalités sont compliquées avec celles des demi durées des Éclipses que nous connoissons mal, parce que nous n'en avons encore que très-peu d'observations.

M. Maraldi, dans un Mémoire lû à l'Académie en 1760, a fait voir qu'on représente assez bien toutes les observations du quatrième Satellite, en supposant les Éléments suivans.

1.^o La plus grande équation de son orbite $0^d 55' 56''$.

2.^o L'époque de sa longitude moyenne pour 1700, c'est-à-dire, le 31 Décembre 1699 à midi, $7^h 17^d 18' 2''$.

3.^o Le lieu de son apside ou apojove, $10^h 29^d 22'$.

4.^o Le mouvement annuel de cette apside, $44' 15''$.

Sur un nombre de cent cinquante-deux observations que M. Maraldi a calculées avec ces éléments, il n'y en a que trente dans lesquelles le calcul diffère de l'observation de plus de $5\frac{1}{2}$, parmi lesquelles, quatre observations seulement diffèrent de 10 minutes, & trois de 13 minutes. On doit comprendre par ce qui vient d'être dit, que c'est avoir beaucoup fait que d'être parvenu à les représenter avec une aussi grande précision, sans avoir tenu compte des inégalités de Jupiter.

DE

L'OBSERVATION DES ÉCLIPSES

DES

SATELLITES DE JUPITER.

LES observations des Éclipses des Satellites de Jupiter sont d'une grande importance dans la Géographie, pour trouver les longitudes sur terre & sur mer : elles sont très-faciles à faire, les

personnes même qui n'auroient point eu le temps de s'instruire dans l'Astronomie, peuvent s'y rendre utiles avec les plus légères connoissances. Ceux qui habitent sur-tout dans les pays méridionaux, où les nuits d'été sont plus longues & où les nuits d'hiver sont plus belles, pourroient, sans se fatiguer beaucoup, faire dans cette partie des observations très-intéressantes, & dédommager les Astronomes de Paris, de Londres & de Suède, de ce qu'ils perdent par le mauvais temps ou par de trop longs crépuscules. Une simple pendule à secondes, avec une lunette de 12 ou 15 pieds, ou bien un télescope de 18 pouces ou 2 pieds, forme tout l'équipage nécessaire à ces observations. La pendule peut se régler avec une méridienne filaire, une fois faite par des hauteurs correspondantes, prises avec un quart-de-cercle; chacun peut se fabriquer aisément un quart-de-cercle en bois, suffisant pour ces sortes d'observations. On verra dans la suite de cet Ouvrage la manière de trouver le temps vrai d'une observation, lorsqu'on a pris des hauteurs correspondantes, ou lorsqu'on a une méridienne.

C'est afin de faciliter ces observations à ceux qui auroient le courage de les entreprendre, que nous allons entrer dans le détail nécessaire pour bien reconnoître les Satellites de Jupiter, en donnant la description d'un instrument fort simple dont on se sert pour trouver leurs *configurations*, ou la situation respective de chacun d'eux, par rapport à Jupiter.

Il est bon d'avertir cependant qu'on peut observer à merveille les Éclipses des Satellites de Jupiter, sans se servir des configurations que nous allons expliquer; il suffit de se bien souvenir des trois remarques suivantes.

1.^o Avant l'opposition de Jupiter au Soleil,

c'est-à-dire, pendant tout le temps qu'il passe au Méridien le matin, l'ombre est située à l'occident de cette Planète; c'est alors sur notre droite que les Éclipses doivent arriver, parce que dans nos pays septentrionaux c'est toujours à peu près vers le midi que nous voyons les Planètes; ce qui fait que l'occident est à notre droite.

2.^o Après l'opposition de Jupiter, lorsqu'il passe au Méridien avant minuit, c'est à gauche que sont toujours les Satellites qui doivent entrer en immersion, ou qui doivent sortir de l'ombre.

3.^o Si l'on emploie une lunette astronomique à deux verres concaves, qui renverse les objets, on doit au contraire regarder sur la gauche avant l'opposition, & sur la droite aussi-tôt que l'opposition est passée, à peu près sur la ligne des bandes.

M É T H O D E

Pour trouver en tout temps la situation apparente des quatre Satellites de Jupiter, & en dresser la figure.

DEPUIS plusieurs années, M. Maraldi destinoit une page de chaque mois dans la Connoissance des Temps, à la configuration, jour par jour, des Satellites, par rapport au centre de Jupiter. Si nous avons supprimé cette partie, quoique curieuse & satisfaisante, c'est parce que nous avons espéré de mettre le lecteur parfaitement à portée d'y suppléer lui-même par une explication assez simple, & en indiquant la construction d'un instrument que chacun pourra se former pour son utilité particulière.

On prendra cinq cercles de carton dont le plus

petit ait 8 lignes de diamètre, le second 1 pouce, le troisième 1 pouce 7 lign. le quatrième 2 pouc. 10 lignes, & le dernier (dont la grandeur est arbitraire) environ 6 pouces; les quatre premiers représenteront les orbites des quatre Satellites, & le second représentera l'Écliptique divisée en ses signes & degrés. Les centres de ces cercles étant traversés par un axe commun, tel qu'une grosse épingle, ils seront tous concentriques, & mobiles indépendamment les uns des autres; il y aura de plus au dessus de ces cinq cercles une alidade que l'on peut faire de toute sorte de matière, mais sur-tout de corne à cause de sa transparence, & sur le milieu de cette alidade on marquera une ligne, qui passant exactement par le centre commun, nous représentera tout-à-l'heure la ligne menée de Jupiter à la Terre.

Pour diviser chacun de ces cercles, on choisira un point où l'on marquera 1, qui signifiera le premier jour du mois à midi; on prendra depuis ce point 1, le nombre de degrés que ce Satellite fait en un jour; l'on y marquera 2, pour signifier que le 2 du mois le Satellite y sera parvenu à pareille heure. On a vû ci-devant, *page 126*, une Table du moyen mouvement des quatre Satellites de Jupiter, pour les jours du mois: du même point 1, on prendra l'arc parcouru le 3, par exemple, $1^{\text{r}} 16^{\text{d}} 59'$ ou 47 degrés, si c'est le premier Satellite, & l'on y marquera 3: il en sera de même des autres jours qu'on marquera 4, 5, &c.

Pour le second Satellite on marquera 1 sur le commencement de division que l'on aura choisi, on prendra avec le compas $3^{\text{r}} 11^{\text{d}} 22'$, comme on le trouvera dans la Table du moyen mouvement pour les jours, c'est-à-dire, $101^{\text{d}} 22'$, & l'on marquera 2. On prendra depuis le même point

marqué 1, toujours en allant vers la droite, 6^r 22^d 45' ou 202^d 45', & l'on marquera 3, ainsi des autres jours : on fera la même opération sur les deux autres cercles, & l'instrument sera fini.

Pour faire usage de cet instrument, & former une Table de configurations, semblable à celle qui se trouve à chaque mois dans la Connoissance des Temps de 1759 & des années précédentes, on prendra la longitude de Jupiter vûe de la Terre, pour le premier jour du mois à l'heure donnée, & l'on arrêtera l'alidade sur ce degré pris dans le cercle de 6 pouces, que nous avons supposé représenter l'Écliptique; on calculera ensuite la longitude des quatre Satellites par le moyen de l'époque & des mouvemens pour chaque mois, dont nous avons donné une Table *page 125*.

Lorsqu'on a les longitudes des quatre Satellites pour le premier jour du mois à l'heure choisie, on place le chiffre 1 de chaque cercle, vis-à-vis de la longitude qui lui convient, comptée sur le cercle extérieur de 6 pouces : ayant fixé tout l'équipage dans cette position, l'on prend avec un compas la distance du chiffre 1 de chaque cercle à la ligne qui traverse le milieu de l'alidade, & l'on a ainsi la distance apparente de chaque Satellite pour ce jour-là au centre de Jupiter.

Sans rien changer à la position des cercles ni de l'alidade, on prend la distance du chiffre 2 sur chaque cercle, par rapport à l'alidade, & l'on a ainsi les quatre positions des Satellites pour le 2 à la même heure. On peut continuer ainsi pour tout le mois, sans avoir besoin de changer l'alidade qui marque la longitude de Jupiter, parce que cette longitude ne change pas en un mois assez considérablement pour nuire à l'exactitude d'une opération purement graphique.

Comme le mouvement des Satellites se fait vers l'orient, ou suivant l'ordre des signes, on verra par la même figure si le Satellite doit être mis à droite ou à gauche de Jupiter; le plus commode pour l'usage des observations, est de les mettre à droite quand ils sont à l'orient de Jupiter, & à gauche quand ils sont dans la partie occidentale de leur orbite. Par ce moyen, l'on représente la situation renversée qu'ils ont dans une lunette astronomique à deux verres convexes, lorsqu'on les observe dans nos climats du côté du midi.

On indique la place d'un Satellite par un point accompagné d'un chiffre: lorsque le Satellite s'approche de Jupiter, on met le chiffre du côté de Jupiter, c'est-à-dire, entre Jupiter & les points; lorsque le Satellite s'éloigne de Jupiter, on met le chiffre de l'autre côté du point, c'est-à-dire, le point entre Jupiter & les chiffres.

Ils sont dans la partie supérieure de leurs cercles, ou la plus éloignée de la Terre, lorsqu'ils sont à gauche ou à l'occident, & qu'ils s'approchent de Jupiter; ils sont dans la partie inférieure ou la plus proche de la Terre, lorsqu'ils sont du même côté & qu'ils s'éloignent de Jupiter. C'est le contraire lorsqu'ils sont à droite ou à l'orient; car dans la partie supérieure ils s'éloignent de Jupiter, & dans la partie inférieure ils s'en rapprochent.

Lorsqu'un Satellite se trouve fort près de la ligne du milieu de l'alidade, c'est-à-dire, qu'il se trouve sur la largeur même de l'alidade, qui doit être environ la sixième partie du cercle intérieur ou de l'orbite du premier Satellite, c'est une preuve que le Satellite paroîtra devant le disque ou qu'il sera caché derrière le disque de Jupiter.

Il sera en devant, ou sur le disque, si c'est dans la partie inférieure de son orbite, ou entre Jupiter

& la Terre; pour lors on le marque d'un zéro, accompagné du chiffre qui indique le Satellite.

Il sera derrière le disque de Jupiter, si c'est dans la partie supérieure de son orbite, ou au delà de Jupiter; pour lors on le marque d'un gros point noir, accompagné du chiffre qui indique quel est le Satellite.

Exemple. Si l'on demande la configuration des quatre Satellites de Jupiter pour le 4 & le 5 Mai 1759, à 2 heures du matin, on fera les calculs suivans.

Longitude géocentrique de Jupiter, 9 ^f 22 ^d 28'.												
LONGITUDES DES SATELLITES.												
I.				II.			III.			IV.		
S. D. M.				S. D. M.			S. D. M.			S. D. M.		
1759.	8.	16.	7	3.	26.	50	4.	17.	20	10.	2.	58
Avr. 1	5.	7.	30	7.	15.	6	8.	18.	54	5.	12.	58
30.	4.	21.	11	1.	29.	52	0.	19.	13	8.	25.	34
14 ^h	3.	28.	42	1.	29.	8	0.	29.	21	0.	12.	35
1 Mai	10.	13.	30	3.	10.	56	2.	24.	48	0.	24.	5
à 2 ^h m.												
Le 4												
Le 5	(40.30)											

Dans cet exemple, on ajoute les quatre nombres suivans; 1.^o la longitude de chaque Satellite au commencement de 1759; 2.^o son mouvement depuis le commencement de l'année jusqu'au premier Avril à midi; 3.^o le mouvement depuis le premier Avril jusqu'au midi du 30; 4.^o le mouvement pour 14 heures: ainsi la somme doit être

la longitude pour le premier Mai, à 2 heures du matin.

On fixe l'alidade sur $9^{\circ} 22^d 28'$ du cercle fixe & extérieur, qui est divisé en signes & en degrés; on fixe le chiffre 1 du cercle qui représente le quatrième Satellite sur $0^{\circ} 24^d$, le chiffre 1 du cercle qui représente le troisième Satellite sur $2^{\circ} 25^d$, le chiffre 1 du cercle qui représente le second Satellite sur $3^{\circ} 11^d$, enfin le chiffre 1 du cercle qui représente le premier Satellite sur $10^{\circ} 13^d 30'$; dans cet état, on fixe tout l'assemblage, & cherchant le chiffre 4 sur chaque cercle, on mesure sa distance par rapport à l'alidade, & on la transporte avec le même compas, sur la figure précédente.

Quoique les latitudes des Satellites soient pour l'ordinaire très-petites, & qu'on puisse fort bien les reconnoître & les distinguer dans le ciel, sans y avoir égard, on peut observer néanmoins que quand Jupiter a passé le quinzième degré du Verseau, qui est le lieu du Nœud des Satellites, alors les Satellites paroissent s'élever un peu vers le nord dans la partie supérieure de leurs orbites: ainsi dans une figure renversée, on doit les marquer un peu plus bas que la ligne horizontale qui passe par le centre de Jupiter, c'est-à-dire, que la ligne des bandes. Au contraire quand il aura passé le quinzième degré du Lion, il faudra, lorsque le Satellite sera dans la partie supérieure de son orbite, les mettre au dessus de la ligne horizontale, si l'on se sert d'une lunette qui renverse: c'est ainsi que l'on voit les Satellites 1 & 3 le 4 de Mai 1759, dans la configuration précédente, placés un peu plus haut que le centre de Jupiter: lorsque Jupiter sera à 90^d des Nœuds des Satellites, cette différence sera la plus considérable, & elle sera nulle quand il sera dans leurs nœuds.

DE LA
TABLE DES RÉFRACTIONS.

Page 81 & 82.

LA Réfraction astronomique est la quantité de minutes & de secondes dont les rayons de lumière se courbent en traversant obliquement notre atmosphère : on trouvera, *page 81*, une Table qui contient les Réfractions, suivant M. Cassini & suivant M. l'Abbé de la Caille; la première est celle que M. Cassini publia en 1684, après le voyage de M. Richer à Cayenne, & dont on s'est toujours servi en France; elle diffère d'une manière sensible de celle de M.^{rs} Newton & Halley, parce que la Réfraction varie suivant les temps & les lieux. Voici ce qui a été fait pour lever l'incertitude; M. Picard aperçut le premier que les réfractions horizontales étoient variables, suivant les degrés de froid & de chaleur; M. Richer reconnut que les réfractions dans la Zone torride étoient plus petites que dans les Zones tempérées; depuis ce temps-là M. Bouguer a donné une Table de réfractions pour la Zone torride, & plusieurs Auteurs ont donné des formules pour calculer les changemens de réfractions qui conviennent à différentes hauteurs du thermomètre & du baromètre; mais on n'avoit point encore réduit en Tables ces inégalités. M. l'Abbé de la Caille a entrepris de le faire par ses propres observations; & nous avons rapporté, *page 82*, la Table qu'il a construite pour cet effet; en voici l'usage.

Exemple. On a observé la hauteur méridienne d'*Antares* en Été & dans un temps d'orage, lorsque

le thermomètre étoit fort élevé, par exemple à 26 degrés au dessus de la congélation, suivant la division de M. de Reaumur & le baromètre fort bas, comme à 27 pouces 4 lignes; on cherchera dans la Table (*page 82*) 27 pouces 4 lignes en tête de la Table, & + 26 degrés dans la colonne latérale descendante; le chiffre correspondant étant 12, cela prouve qu'il faut ôter une douzième partie de la réfraction prise dans la Table précédente; ainsi la hauteur d'*Antares* étant $15^{\text{d}} \frac{1}{2}$, & la réfraction à cette hauteur environ $3' 31''$, il en faut ôter $18''$ qui est la douzième partie de $3' 31''$, il ne restera que $3' 13''$ pour la réfraction qui convient à la hauteur d'*Antares* dans cette saison-là.

Au reste cette Table, *page 82*, suppose qu'un ponce d'augmentation dans la hauteur du baromètre, ou 10 degrés d'abaissement dans le thermomètre de M. de Reaumur, produisent également une augmentation d'une vingt-septième partie de la réfraction moyenne (*Mém. Académ. 1755*); mais cette règle ne peut guère s'appliquer à des hauteurs plus petites que 6 degrés; les vents, les vapeurs; les nuages, les fumées, y jettent probablement une trop grande complication.

DE LA
TABLE D'ÉQUATION,
pour les hauteurs correspondantes du Soleil.

Pages 83 & 84.

LA pratique la plus usitée parmi les Astronomes, pour connoître le temps vrai & examiner la marche des pendules, c'est d'observer des hauteurs correspondantes du bord du Soleil le matin & le

soir. Supposons que le bord du Soleil ait été observé le matin avec un quart-de-cercle à 8 degrés de hauteur lorsque la pendule marquoit 7^h 20' 10" & le soir au même degré du quart-de cercle la pendule marquant 7^h 20' 10" 4^h 20' 30", on prendra un milieu 16. 20. 30. entre ces deux instans, en les additionnant & prenant le milieu, comme on le voit ci-contre; on 23. 40. 40. trouvera. 11. 50. 20. qui est l'heure que marquoit la pendule à l'instant du midi vrai.

Cette pratique est fondée sur ce que les momens où le Soleil a eu mêmes hauteurs le matin & le soir doivent être à même distance du Méridien, parce que le Soleil décrit un parallèle à l'Équateur, dont les deux parties sont égales à droite & à gauche du Méridien, à l'Orient & à l'Occident, du moins vers le temps des solstices. Mais si entre l'observation du matin & celle du soir le Soleil a changé de déclinaison & qu'il se soit rapproché du Nord, il devra être plus élevé le soir à pareille distance du Midi qu'il ne l'étoit le matin; ainsi le Midi conclu par des hauteurs égales, a besoin d'une petite correction, dont voici la formule, au moyen de laquelle on construira aisément une Table de cette équation pour une latitude quelconque.

Si l'on nomme dx le changement de la déclinaison entre les deux momens d'observations, exprimé en secondes, & t la moitié du temps écoulé, converti en degrés, l'équation exprimée en secondes de temps, sera $\frac{dx}{30} \left(\frac{\text{tang. latit.}}{\sin. t} \pm \frac{\text{tang. décl.}}{\text{tang. } t} \right)$; le signe $+$ a lieu quand la déclinaison du Soleil est australe; le signe $-$ lorsqu'elle est boréale, ou

en général lorsque le Soleil est du côté du pôle élevé.

Exemple. Le 20 Mars la longitude du Soleil étant de $0^{\circ} 0'$, on a observé des hauteurs comme ci-dessus $4^{\text{h}} \frac{1}{2}$ avant & après midi. On voit dans la Table (*page 83*), vis-à-vis de $0^{\circ} 0'$ & au dessous de $4^{\text{h}} \frac{1}{2}$ le nombre de 22"; l'équation est soustractive dans les trois premiers signes de la longitude, ainsi l'on ôtera 22" du midi trouvé ci-dessus à $11^{\text{h}} 50' 20''$, & il viendra $11^{\text{h}} 49' 58''$ pour le midi vrai cherché.

*T A B L E S pour convertir les positions
moyennes des principales Étoiles
en apparentes.*

Page 85 & suivantes.

L'ABERRATION des Étoiles est une inégalité apparente d'environ 20", qui a lieu chaque année dans la position de toutes les Étoiles fixes, & qui résulte du mouvement de la Terre combiné avec le mouvement successif de la lumière. L'ascension droite des Étoiles & leur déclinaison étant les positions dont on fait le plus d'usage dans l'Astronomie, nous avons donné (*page 85 & suivantes*) la quantité qu'il faut ajouter à celles qui se trouvent à la *page 109*, ou en ôter, suivant les temps, ou, ce qui revient au même, suivant les différentes longitudes du Soleil, pour avoir l'ascension droite & la déclinaison actuelle & apparente de l'Étoile.

La Nutation est une seconde inégalité apparente qui a lieu tous les 18 ans dans la position des Étoiles, & qui est occasionnée par l'attraction que la Lune

exerce sur le sphéroïde aplati de la Terre. On trouve aussi (*page 85 & suiv.*) la quantité dont il faut corriger l'ascension droite & la déclinaison moyenne, pour les avoir telles qu'elles s'observent, affectées de cette inégalité.

Les Tables que nous avons données *pages 85 & suiv.* forment une quatrième suite de vingt-quatre Étoiles dont quelques-unes, il est vrai, avoient déjà été imprimées dans la Connoissance des Temps de 1760; mais nous les avons remplacées cette année. parce qu'étant de la première grandeur les Astronomes en font un usage beaucoup plus fréquent, & que l'édition de 1760 est absolument épuisée: les autres sont des Étoiles de la troisième ou quatrième grandeur, qui n'avoient point encore trouvé place dans les trois premières suites de 1761, 1762 & 1763.

On doit remarquer avec soin que dans ces Tables, *page 85 & suiv.* la première colonne désigne le lieu du Soleil lorsqu'il s'agit de l'aberration, & désigne le lieu du nœud de la Lune s'il s'agit de la nutation.

Lorsqu'on prendra les signes O, I, II, &c. qui sont à gauche dans la première colonne, on prendra aussi la lettre qui est à gauche dans chacune des quatre autres colonnes.

Enfin nous devons observer que ce qui est appelé ici Ascension droite *moyenne*, a été appelé *vraie* par quelques Astronomes, comme ayant lieu réellement & indépendamment des apparences; mais le terme d'Ascension droite moyenne nous a paru plus clair.

Parmi les Tables particulières des Aberrations & Nutations, on trouvera celle de la Lyre, *page 102*, dans laquelle en 1760 il s'étoit glissé une transposition.

ASCENSION DROITE & Déclinaisons des principales Étoiles.

Page 109.

LES Astronomes ayant besoin à tout moment des positions exactes des Étoiles fixes pour y comparer les Planètes, nous avons donné rigoureusement & avec la dernière précision les positions des principales Étoiles pour le commencement de 1760, avec le mouvement pour une année; ainsi l'on peut en conclure facilement la position moyenne pour un temps donné, à laquelle il faut ensuite appliquer l'aberration & la nutation dont nous avons parlé ci-dessus.

Par exemple, on demande la déclinaison moyenne de l'étoile δ de la Vierge le 1.^{er} Avril 1763, on trouve pour le 1.^{er} Janvier 1760, $4^d 42' 33''$, & à côté — 20, qui indique une diminution annuelle de 20"; on aura donc 65" pour trois années & trois mois, qui, étant soustraites de $4^d 42' 28''$, donnent $4^d 41' 28''$ pour la déclinaison moyenne de l'étoile δ de la Vierge le 1.^{er} Avril 1763.

Ce mouvement annuel des Étoiles est causé par la précession des Équinoxes, qui produit une augmentation annuelle d'environ 50" par an dans la longitude des Étoiles. Elle fut découverte par Hipparque 140 ans avant J. C. mais on n'en a connu la cause que depuis la découverte de l'attraction générale : celle que le Soleil & la Lune exercent sur le sphéroïde terrestre est la cause du phénomène de la précession des Équinoxes; la force du Soleil étant à celle de la Lune comme 1 est à $2\frac{1}{2}$ environ, il y a $14''\frac{1}{2}$ par an qui sont dûes à l'action du Soleil, & $35''\frac{1}{2}$ à l'action de la Lune.

La précession des Équinoxes est dans l'espace d'un siècle, suivant M. Halley $1^d\ 23'\ 20''\ 0$; elle est, suivant M. Cassini . . $1. 25. 43, 0$; pour moi je la supposerai de . . $1. 23. 53, 6$, l'ayant trouvée telle pour ce siècle-ci par les positions des Étoiles principales déterminées par Tycho-Brahé, & qui doivent être supposées exactes, parce qu'il les avoit établies par un grand nombre d'observations, pour servir de fondement à son grand catalogue d'Étoiles fixes.

De ce mouvement en longitude, qui est de $50''$ par année pour toutes les Étoiles, on a déduit le mouvement en ascension droite & en déclinaison, c'est-à-dire rapporté à l'Équateur, qui est différent pour chaque Étoile.

Trouver l'heure du passage des Étoiles par le Méridien à un jour donné.

ON ajoutera l'ascension droite de l'Étoile en temps avec la distance de l'Équinoxe au Méridien, pour le jour donné, la première prise dans le catalogue des Étoiles; la seconde prise dans le calendrier à la 2.^e page de chaque mois, la somme, si elle est moindre que douze heures, sera l'heure du passage à peu près pour le soir; si elle est plus grande que douze heures, ce sera l'heure pour le lendemain matin; si la somme excède vingt-quatre heures, on les retranchera sans y avoir aucun égard: cette première opération peut être défectueuse d'environ 4 minutes.

Pour avoir un peu plus d'exactitude on ôtera une minute pour 6 heures, 2 minutes pour 12 heures, 3 minutes pour 18 heures, & l'on aura la minute du passage de l'Étoile par le Méridien.

Enfin si l'on veut savoir à une seconde près le

véritable moment du passage d'une Étoile par le Méridien, on cherchera dans le catalogue des Étoiles l'ascension droite pour le jour proposé, au moyen de la variation annuelle & de l'ascension droite pour le 1.^{er} Janvier 1760; on convertira cette ascension droite en temps à raison de 1^h 5^d par heure, on l'ajoutera avec la distance de l'Équinoxe au Méridien; ayant pris la différence entre la distance de l'Équinoxe au Méridien ce jour-là & celle du jour suivant, on fera cette proportion, 24 heures sont à l'accélération diurne de l'Équinoxe, comme l'heure trouvée par l'addition précédente est à un nombre de minutes & de secondes qu'il faut ôter de l'heure trouvée.

Exemple. On demande l'heure du passage de la Lyre au Méridien qui suivoit le midi du 1.^{er} Mai 1760: la distance de l'Équinoxe à midi est 21^h 23' 51", l'ascension droite de la Lyre 18^h 29', la somme est 39^h 52' 51", dont rejetant 24^h on a 15^h 53'; on ôtera 3', à raison d'une minute pour 6^h, & l'on aura 15^h 50' pour l'heure & la minute du passage de la Lyre, compté astronomiquement, c'est-à-dire le 2 à 3^h 50' du matin.

Pour avoir ce même passage dans la seconde, on prendra l'ascension droite de la Lyre pour le 1.^{er} Janvier 1760, 277° 12' 7", on y ajoutera 10" pour le changement en quatre mois, à raison de 30" par an, ce qui donne 277^d 12' 17", en temps 18^h 28' 49"; cette ascension droite ajoutée avec 21^h 23' 51", donne 15^h 52' 30": mais la distance de l'Équinoxe le 2 à midi est moindre de 3' 49" que le 1.^{er}; on fera donc cette analogie, 24^h sont à 3' 49" comme 15^h 52' 30" sont à 2' 31", qui, retranchées de 15^h 52' 30", donneront 15^h 49' 59" pour le moment précis en heures, minutes & secondes du passage de la

Lyre par le Méridien le 2 Mai au matin. Pour une plus grande exactitude, il faudroit encore tenir compte de l'aberration & de la nutation.

Il faut remarquer que dans le catalogue des Étoiles, nous avons converti les ascensions droites des Étoiles en temps, à raison de 15^d par heure, & non point en temps solaire moyen, comme on l'avoit pratiqué dans la Connoissance des Temps jusqu'à 1759 inclusivement, parce que l'opération nous a paru plus courte, en employant le temps du premier mobile, soit pour ceux qui ne veulent avoir que la minute du passage de l'Étoile, soit pour ceux qui veulent en connoître la seconde.

Trouver l'heure du passage d'une Étoile sous un autre Méridien que Paris.

LA distance de l'Équinoxe au Méridien à midi détermine le passage de toutes les Étoiles; si donc cette distance diminue en vingt-quatre heures de quatre minutes, il est clair que sous un Méridien éloigné de douze heures de celui de Paris, la distance de l'Équinoxe auroit diminué à midi de deux minutes, & que par conséquent on y compteroit les passages de toutes les Étoiles deux minutes plus tôt qu'à Paris; il en est de même des autres distances: ainsi l'on fera en général cette proportion, vingt-quatre heures sont à l'accélération diurne de l'Équinoxe, comme la différence des Méridiens entre Paris & le lieu donné est à un nombre de minutes ou de secondes; il faut ôter ce nombre de la distance de l'Équinoxe ou du passage d'une Étoile par le Méridien trouvé pour Paris, si le lieu donné est à l'occident de Paris; l'ajouter si ce lieu est à l'orient de Paris.

Exemple.

Exemple. On demande l'heure du passage de la Lyre le 1.^{er} Mai 1760 à Pekin, qui est de $7^h 36'$ à l'orient de Paris; l'on dira, 24^h font à $3' 49''$ accélération diurne de l'Équinoxe, comme $7^h 36'$ font à $1' 12''$; mais on a trouvé le passage pour Paris $15^h 49' 59''$, donc le passage à Pekin sera $15^h 51' 11''$.

PARALLAXE DE LA LUNE EN HAUTEUR.

Page 122.

LORSQU'ON observe la hauteur de la Lune, lorsqu'on veut la connoître par les Tables & lorsqu'on calcule des conjonctions d'Étoiles ou des éclipses de Soleil, on est obligé de tenir compte de la parallaxe de la Lune en hauteur, qui diminue à mesure que la Lune s'élève au dessus de l'horizon; la Table que l'on trouve à la page 122 est destinée à cet effet. Je suppose qu'on ait observé la hauteur de la Lune 60 degrés lorsque sa parallaxe horizontale prise dans le Calendrier étoit de $56'$; on cherchera dans la colonne de 56, & vis-à-vis de 60^d de hauteur *apparente*, on trouvera $28' 0''$, qu'il faut ajouter à la hauteur observée $60^d 0'$, pour avoir la hauteur vraie ou vûe du centre de la Terre $60^d 28'$. Cette Table jointe à celle des hauteurs que nous avons données dans la Connoissance des mouvemens célestes pour 1762, & à celle des angles parallactiques, peut dispenser des opérations de la Trigonométrie sphérique ceux qui calculent les Éclipses ou les Observations, diminuer le temps qu'elles exigent & le danger des erreurs.

*QUANTITÉS qu'il faut ajouter à la
différence de longitude entre le Soleil & la
Lune , pour avoir leur distance.*

Page 123.

Nous avons expliqué en détail dans la *Connoissance des mouvemens célestes* pour l'année 1762, & dans notre *Exposition du Calcul astronomique*, la manière de trouver les longitudes en mer par le moyen de la Lune, en supposant qu'on observe sa distance au Soleil ou à une Étoile, & qu'on la compare à celle que donne le calcul. Nous aurions pris le soin de calculer ces distances pour tous les jours de l'année 1763, si nous eussions été assuré qu'elles pussent être utiles à quelques Navigateurs; mais en attendant nous expliquerons ici en détail la manière de calculer ces distances, du moins par rapport au Soleil, au moyen d'une Table qui n'exige que des parties proportionnelles fort aisées; les Navigateurs zélés pourront la mettre en pratique lorsqu'ils auront observé des distances du bord de la Lune au bord du Soleil quelques jours avant la nouvelle Lune ou quelques jours après; son usage n'exige que des parties proportionnelles.

Exemple. Le 15 Mai 1763 à midi, la longitude du Soleil est $1^{\circ} 24' 17''$, & celle de la Lune $2^{\circ} 23' 4' 40''$; la différence de longitude est de $28^{\circ} 47' 23''$ entre les deux centres, comptée sur l'Écliptique. Pour avoir la distance immédiate du centre de la Lune au centre du Soleil, qui doit être plus grande que la différence des longitudes, on prendra la latitude de la Lune $4^{\circ} 31'$, & l'on trouvera par le moyen de la Table, page 123, $19' 53''$ pour le nombre de minutes & de

secondes qu'il faut ajouter à la différence de longitude, afin d'avoir la distance. Cette opération exige trois parties proportionnelles, qui se font de la manière suivante, 1.^o en supposant 4^d pour la latitude de la Lune, on dira 4^d 0' différence entre 28^d & 32^d, qui se trouvent à la première colonne, sont à 2' 19" différence entre les nombres qui correspondent à 28^d & à 32^d, comme 0^d 47' sont à 27", qui, ôtées de 15' 41", donnent 15' 14" pour la quantité cherchée, en supposant la latitude de la Lune 4 degrés.

2.^o En supposant 5^d pour la latitude de la Lune, on dira 4^d sont à 3' 36" différence entre 24' 26" & 20' 50", comme 0^d 47' sont à 42", qui ôtées de 24' 26", donnent 23' 44".

3.^o Pour trouver enfin la quantité qui répond à 4^d 31' 19" de latitude, on dira, 1^d 0' est à 8' 3" comme 31' 19" sont à 4' 26", qui ajoutées à 15' 41" qu'on a trouvées ci-dessus, donneront 19' 40" pour la quantité exacte, qu'il faut ajouter à la différence de longitude 28^d 47' 23"; après avoir fait l'addition l'on aura 29^d 7' 3" pour la distance des centres de la Lune & du Soleil.

On doit observer en mer la distance des deux bords les plus proches; ainsi il faut ôter de la distance calculée la somme des demi-diamètres du Soleil (15' 49") & de la Lune (15' 31"), & l'on aura 28^d 35' 43", distance vraie des bords qui se regardent, ou des deux bords les plus proches du Soleil & de la Lune le 15 Mai 1763 à midi.

Si l'on faisoit un semblable calcul pour minuit, on seroit à portée de connoître cette distance de quatre en quatre heures, & d'y comparer graphiquement celle qu'on auroit observée, ainli que nous l'avons expliqué fort au long dans les deux Ouvrages cités au commencement de cet article.

*TABLE de ce qu'il faut ajouter à l'ombre
de la Terre dans les Éclipses de Lune.*

Page 124.

SI la masse d'air qui environne la Terre étoit par-tout d'une égale densité, les réfractions seroient égales dans tous les pays de la Terre ; mais l'Observation a fait voir qu'elles étoient plus petites sous la Zone torride ; ce qui prouve une plus grande raréfaction de l'air entre les Tropiques.

De-là il suit que l'ombre jetée sur le disque de la Lune par l'épaisseur de l'atmosphère n'est pas uniforme ; & que la partie de cette ombre qui correspond à l'air des Zones tempérées doit être la plus dense, la plus élevée, la plus sensible.

M. le Gentil a observé qu'en effet, suivant les temps de l'année où arrivent les éclipses de Lune, la situation de la Terre étant différente, & suivant que la Lune ayant plus ou moins de latitude entre plus ou moins obliquement dans le cone d'ombre où elle doit s'éclipser, l'atmosphère augmente ou de 40" ou de 100" le demi-diamètre de l'ombre, & il a donné une Table que nous avons mise à la page 124, pour connoître la quantité de cette correction ; elle dépend de la longitude du Soleil, marquée en tête de la Table, & de la différence entre la latitude de la Lune & la somme des demi-diamètres de la Lune & de l'ombre de la Terre.

Exemple. Dans l'éclipse de Lune du 17 Mars 1764, le lieu du Soleil sera d'environ 0°, la latitude de la Lune 38' 41", le demi-diamètre de l'ombre de la Terre (qui est égal à la somme des parallaxes du Soleil & de la Lune, moins le demi-diamètre du Soleil) 1^d 1' 38" & 1^d 1' 43", la différence entre le demi-diamètre de l'ombre &

la latitude de la Lune sera donc de $23'$; si l'on cherche dans la Table, *page 124*, vis-à-vis de $23'$ & dans les deux colonnes qui répondent à 0 signes de longitude du Soleil, on trouvera $1' 40''$ dans la colonne du commencement, & $40''$ seulement dans la colonne de la fin, ainsi le demi-diamètre de l'ombre corrigé à raison de l'atmosphère, devra être de $63' 18''$ pour le commencement de l'éclipse, & de $62' 23''$ pour la fin de l'éclipse; par cette raison les demi-durées de l'éclipse ne seront point égales: on trouve que la première sera $1^h 24'$ & la seconde $1^h 26'$; d'où il suit que pour avoir exactement le milieu de l'éclipse lorsqu'elle aura été observée, il faudra ajouter une minute au temps du milieu pris entre les momens qu'on aura observés pour le commencement & la fin de l'éclipse: par exemple, si le commencement s'observe à $10^h 46' 40''$ & la fin à $13^h 36' 40''$, le milieu entre ces deux instans sera $0^h 11' 40''$, auquel ajoutant une minute on aura $0^h 12' 40''$, véritable instant du milieu de l'éclipse, tel qu'il doit être employé dans la comparaison qu'on pourroit faire entre le calcul & les Tables. Sans cette précaution, qui n'avoit point encore été employée dans le calcul des éclipses de Lune, on peut se tromper d'une minute de temps sur les conséquences qu'on en tire; ce qui fait voir le peu de sûreté qu'il y a dans ces sortes d'observations.



*ÉQUATIONS de la longitude de Jupiter,
dépendantes de l'action de Saturne.*

Pages 128 & 129.

PARMI les inégalités des Planètes dont nous avons parlé *page 170*, & qui dépendent de l'attraction, celles de Jupiter sont très-remarquables, elles peuvent aller à plusieurs minutes; mais elles n'ont point encore été déterminées par un assez grand nombre d'observations & de calculs. Cependant M. *Mayer*, Astronome de Göttingen, dont nous avons eu déjà souvent occasion de parler, ayant travaillé sur cette matière, a cru pouvoir réduire ces inégalités de Jupiter aux cinq Tables que nous avons données (*pages 128 & 129*), dont voici l'usage.

Le 14 Août 1760 à 8^h 7', temps moyen de l'opposition de Jupiter qui a été observée à Paris, si l'on calcule la longitude héliocentrique de Jupiter & celle de Saturne, qu'on retranche celle-ci de la première, on aura 10^f 26^d 15' pour la valeur de l'angle de commutation que nous appellerons ω , de même on trouvera l'anomalie moyenne de Jupiter égale à 4^f 15^d 49' = p , & celle de Saturne 3^f 0^d 27' = q ; d'où il sera aisé de conclure les autres argumens de la manière suivante;
 $2\omega - p = 5^f \ 6^d \ 41'$, $3\omega - p = 4^f \ 2^d \ 56'$
 $\omega - q = 7 \ 25 \ 48$ & $2\omega - q = 6 \ 22 \ 4$.

Avec ces argumens on trouvera, *page 128*, la première équation — 2' 55", la seconde — 57", la troisième — 39"; on aura aussi, *page 129*, la quatrième équation — 46", & la cinquième — 34"; la somme de ces cinq équations — 5' 51" est la quantité qu'il faut ôter de la longitude calculée

dans l'hypothèse d'une ellipse ordinaire, pour avoir la longitude actuelle observable ou apparente, à raison de l'action de Saturne; il faudroit par conséquent ajouter ces $5' 51''$ à la longitude héliocentrique observée pour avoir la longitude moyenne qui doit se comparer avec les Tables, & servir à vérifier la position & la grandeur de l'orbite, que nous supposons connue d'ailleurs.

Nous ne parlons pas ici des inégalités qui affectent la distance de Jupiter, parce qu'elles n'influent point sur les longitudes qui sont observées dans l'opposition même, & que depuis long-temps on ne se sert guère que des oppositions.

TABLE DES ANGLES PARALLACTIQUES.

Page 133 & suiv.

ON appelle angle parallaxique (parce qu'il est formé sur le parallèle d'un Astre, ou parée qu'il sert au calcul des parallaxes) l'angle formé au centre d'un Astre dans un instant donné par le cercle vertical tiré du Zénith avec le cercle de déclinaison ou bien avec le cercle de latitude, qui sont tirés par le pôle du Monde ou par le pôle de l'Écliptique; ainsi il y a deux sortes d'angle parallaxique, celui qui est formé par le cercle de déclinaison, & celui qui est formé par le cercle de latitude.

Ceux dont on trouve une Table pour la latitude de Paris (*pages 133 & suiv.*) sont les angles parallaxiques formés par le vertical & le cercle de déclinaison; ils sont d'un usage extrêmement commode dans le calcul des Éclipses, dans les passages

de Vénus & de Mercure sur le Soleil, dans les conjonctions des Planètes entr'elles. Parmi toutes les Tables que les Astronomes se sont faites pour abrégier leurs recherches, on peut dire que celle-ci manquoit à l'Astronomie : Madame *Lepaute* en a entrepris le calcul & l'a exécuté, en y employant même les dizaines de secondes, afin que l'on fût toujours assuré exactement de la minute, & elle en a fait la vérification toute entière avec le plus grand soin. Cette Table servira de suite à celles des hauteurs & des azimuths que M. l'Abbé de la Caille avoit déjà calculées, & que nous insérâmes dans la *Connoissance des mouvemens célestes* pour 1762.

La distance au Méridien marquée dans la première colonne en heures & en minutes, est celle que l'on doit employer lorsqu'il s'agit du Soleil ; mais si l'on cherchoit l'angle parallactique pour une Étoile ou pour une Planète quelconque, il faudroit faire aux heures & minutes la correction suivante.

Je suppose qu'une Étoile le 5 Février ait passé au Méridien à 2^h 0', & qu'on veuille chercher son angle parallactique à 8^h 0' du soir, c'est-à-dire 6^h après le passage au Méridien, on trouvera dans le Calendrier que vers le 5 Février la distance de l'Équinoxe au Méridien diminue de quatre minutes par jour ; c'est aussi la quantité dont les Étoiles accélèrent leur passage au Méridien ; on fera cette proportion, 24^h sont à 4' comme 6^h sont à 1', qu'on ôtera de 6^h 0' qui exprime l'angle horaire, & l'on aura 5^h 59' ; c'est ce qu'il faudra chercher dans la première colonne de la Table des angles parallactiques, pour avoir le véritable angle qui convient à cette Étoile.

S'il s'agissoit d'une Planète, qui au lieu d'accélérer de 4' par jour son passage au Méridien

retardât au contraire de cette quantité (tel sera à peu près Mercure au commencement de Juin 1763), il faudroit ajoûter cette correction d'une minute & chercher $6^h 1'$ au lieu de $6^h 0'$ dans la première colonne de la Table des angles parallactiques.

L'angle du cercle de déclinaison ou Méridien avec le cercle de latitude étant combiné, suivant les cas, par addition ou soustraction avec celui que donne la Table dont il s'agit, forme l'angle du vertical avec le cercle de latitude, dont on se sert commodément pour trouver dans les éclipses les parallaxes de longitude & de latitude au moyen des parallaxes de hauteur. *Voy. l'Exposition du Calcul astronomique.*

Le passage de Vénus observé le 6 Juin 1761, me fournira un exemple intéressant de l'usage des angles parallactiques, en suivant la méthode que j'ai donnée dans les *Mém. de l'Acad. pour 1754.*

J'attendois avec la plus extrême impatience que les nuages me laissassent apercevoir Vénus sur le Soleil, lorsqu'enfin à $6^h 31' 46''$ de temps vrai je déterminai avec un grand secteur de 6 pieds de rayon la différence de passages au fil vertical entre le premier bord du Soleil & le premier bord de Vénus $43''$ de temps, & la différence des passages au fil horizontal entre le premier bord de Vénus & le dernier bord du Soleil $59''\frac{1}{2}$; d'où il s'agit de conclurre la différence de longitude & de latitude entre les centres de Vénus & du Soleil à ce moment. Je commence par calculer le temps que le demi-diamètre du Soleil emploie à traverser le fil horizontal & le vertical, par la méthode qui sera expliquée ci-après, & je trouve à cette heure-là $1' 37''$ pour le fil horizontal, & $1' 36''$ pour le fil vertical; je fais cette proportion, $1' 36''$ est à $1' 5' 46''\frac{1}{2}$ demi-diamètre du Soleil pour ce jour-là, comme $43''$

différence observée sont à $7' 4''$, différence d'azimuth entre le bord de Vénus & celui du Soleil ; par une semblable proportion je trouve $9' 40''$ pour la différence de hauteur entre le bord inférieur du Soleil & le bord supérieur de Vénus ; j'ajoute à la première & je retranche de la seconde $28'' \frac{1}{2}$ pour le demi-diamètre de Vénus, j'ai $7' 32'' \frac{1}{2}$ pour la différence d'azimuth & $9' 11'' \frac{1}{2}$ pour la différence de hauteur entre le centre de Vénus & le bord du Soleil, retranchant l'une & l'autre du demi-diamètre du Soleil, il vient $6' 11''$ & $8' 14''$ pour les différences de hauteur & d'azimuth entre les centres de Vénus & du Soleil.

La première de ces différences a besoin d'être corrigée par la différence des parallaxes de hauteur ; si nous supposons $10''$, 2 pour la parallaxe horizontale du Soleil & $25''$, 6 pour la différence des parallaxes horizontales de Vénus & du Soleil, on aura $24''$ pour la différence des parallaxes de hauteur à l'heure de mon observation, ce qui réduira à $6' 11''$ la différence de hauteur observée ; or $6' 11'' : 8' 14'' :: R : \text{tang. de } 53^d 6'$; ainsi le rayon tiré du centre du Soleil au centre de Vénus faisoit avec le vertical un angle de $53^d 6'$, à droite & au dessous du centre du Soleil ; la déclinaison du Soleil étant de $22^d 42'$ & sa distance au Méridien $5^h 28' \frac{1}{2}$, on trouve dans la Table, *page 138*, que l'angle parallactique est de $44^d 39'$: l'angle du cercle de latitude avec le cercle de déclinaison, complément de l'angle de l'Écliptique avec le Méridien qui se trouve dans toutes les Tables d'Astronomie, est de $6^d 7'$; on le retranchera, parce que l'Astre est à l'Orient & dans les Signes ascendants, on aura $38^d 32'$ angle du vertical avec le cercle de latitude qui étoit au dessous & sur la droite du centre du Soleil ; la

différence entre cet angle & celui de $53^d 6'$ est $14^d 34'$, c'est l'angle formé par le cercle de latitude & le rayon du disque solaire qui passoit par le centre de Vénus.

En ajoûtant les quarrés de $6' 11''$ & de $8' 14''$ on a $10' 18''$ pour l'hypothénuse du triangle qui est formé par la ligne verticale qui passe par le centre du Soleil & la ligne horizontale tirée par le centre de Vénus. Le logarithme de $10' 18''$ ajoûté avec ceux du sinus & du cosinus de $14^d 34'$ donne les logarithmes de la différence en longitude & en latitude $2' 35''$ & $9' 58''$ entre Vénus & le centre du Soleil, vûe du centre de la Terre.

La meilleure méthode pour tirer des conséquences de cette observation comme de chacune des autres, est, ce me semble, d'en déduire & le temps de la conjonction & la latitude pour ce temps-là, parce que ces deux élémens, les plus essentiels de tous, les seuls qu'il importe de bien déterminer, ne sauroient être déduits un trop grand nombre de fois de l'observation; il est vrai qu'il faut pour cela supposer le mouvement de Vénus dans l'espace de quelques heures exactement connu; mais on ne doit pas avoir sur l'exactitude des Tables dans un si court espace de temps la moindre défiance, & le mouvement tiré des Tables est dix fois plus exact que celui qu'on pourroit espérer de conclurre de l'Observation.

Ayant déterminé par des calculs exacts le mouvement diurne en longitude de Vénus au Soleil $1^d 34' 52''$ & en latitude $14' 9''$, je trouve qu'il suffit d'ajoûter le logarithme constant $1, 181097$ à celui de la différence en longitude déterminée ci-devant pour avoir le temps dont la conjonction est éloignée de l'observation $0^h 39' 18''$, qui, retranché de l'heure de l'observation, donne $5^h 52' 28''$ pour

le temps de la conjonction par cette première observation. On verra ci-après que la plupart des observations donnent $5^h 51'$: le logarithme de $39' 18''$ ajouté au logarithme constant 7, 994240, donne le logarithme de $23''$, changement de latitude entre le moment de la conjonction & celui de l'observation ; donc la latitude observée étant $9' 58''$, elle a dû être au temps de la conjonction $9' 35''$: cette latitude s'accorde parfaitement avec les autres observations que j'ai calculées

Cette méthode d'observer les passages de Vénus & de Mercure avec un quart-de-cercle, & la manière dont j'en déduis le temps de la conjonction & la latitude, me paroît sans contredit ce qu'il y a de plus facile & de plus exact à pratiquer dans de pareilles circonstances. C'est aussi le témoignage qu'a rendu à ma méthode M. de l'Isle dans l'avertissement qu'il a donné en 1761 sur le passage de Vénus. Je ne dis rien ici de l'héliomètre, dont l'usage, encore peu répandu, fourniroit cependant une précision encore plus grande, quoiqu'il exigeât une plus grande quantité de calculs : j'en parlerai ailleurs avec le détail suffisant.

Le logarithme constant 1, 181097 que j'ai ajouté à la différence de longitude pour avoir le temps écoulé depuis la conjonction, est aisé à calculer par les Tables ; en effet, j'ai trouvé que le mouvement diurne du Soleil étoit de $57' 21''$, celui de Vénus $37' 33''$ rétrograde, la somme $1^d 34' 54''$ est le mouvement relatif sur l'Écliptique en 24 heures ; si l'on ôte du logarithme de 24^h réduites en secondes, qui est 4, 936514, celui de $1^d 34' 54''$, qui est 3, 755417, on aura 1, 181097 logarithme constant. Au contraire, le logarithme constant 7, 99240 se forme en retranchant le log. de $14' 8'' \frac{1}{2}$, qui est le mouvement

diurne en latitude du logarithme qui répond à vingt-quatre heures, & qui est 4,9365137.

*Du Temps que le diamètre du Soleil emploie
à traverser le fil vertical ou le fil horizontal
d'un Quart-de-cercle.*

ON vient de voir que l'usage du Quart-de-cercle est ce qu'il y a de plus commode pour observer les passages de Mercure ou de Vénus sur le Soleil; on peut y ajouter encore les taches du Soleil & les Éclipses; dans tous ces cas on a besoin de savoir combien il faut de temps au diamètre du Soleil pour traverser le fil, soit de haut en bas, soit de droite à gauche, ou, ce qui revient au même, combien de temps il faut pour que le Soleil s'élève de la quantité de son diamètre & pour qu'il change azimuthalement de la même quantité: voici une manière fort simple de trouver l'une & l'autre de ces deux quantités, elle se déduit des formules que j'ai démontrées dans les *Mém. de l'Académie de 1754*.

Je suppose qu'on ait calculé pour la latitude du lieu où l'on est, une table des angles parallaxiques formés par le vertical & le méridien, telle qu'on la trouve, *page 133*, pour la latitude de Paris: si l'on sait d'ailleurs combien le diamètre du Soleil emploie de temps à passer par le méridien (nous avons indiqué, *page 171*, la manière de le trouver), il ne faudra que diviser ce temps par le sinus de l'angle parallaxique pour avoir le temps que le Soleil doit employer à monter de tout son diamètre; on divisera de même le temps que le Soleil emploie à passer par le méridien par le cosinus de

l'angle parallaxique, & l'on aura le temps qu'il emploie à traverser le fil vertical de l'instrument.

Exemple. Le 6 Juin 1761, le diamètre du Soleil étoit de $31' 33''$, & sa déclinaison $22^d 42'$; divisant le diamètre par le cosinus de la déclinaison & par 15 pour le convertir en temps, on a $136'',8$; on en ôtera $0,4$ à cause du retardement du Soleil, & l'on aura $136'',4$ pour le temps que le diamètre du Soleil employoit ce jour-là à passer par le Méridien. Le même jour à 9 heures du matin l'angle parallaxique est de $42^d 7'$: si l'on divise $136'',4$ par le sinus de $42^d 7'$, on a $3' 23'',4$; si on le divise par le cosinus de $42^d 7'$, on trouve $3' 3'',9$; ce sont les temps que le Soleil emploie ce jour-là vers les 9 heures à traverser le fil horizontal & le fil vertical du quart-de-cercle.

CORRECTION DE L'ANGLE PARALLACTIQUE.

Page 142 & suiv.

LES Astronomes n'avoient encore aucune méthode praticable pour tenir compte de l'aplatissement de la Terre dans le calcul des Éclipses, lorsque je donnai ma méthode des angles parallaxiques (*Mém. de l'Acad. 1756*), dans laquelle on peut, avec des formules très-simples (dont j'avois même calculé toutes les Tables pour la latitude de Paris) trouver la parallaxe à toute heure dans le sphéroïde aplati. Nous ne répéterons pas ici le détail de cette méthode, il nous suffira d'avertir que la quantité comprise dans la Table (*page 142 & suiv.*) est ce qu'il faut retrancher de l'angle parallaxique trouvé par la Table précédente, pour avoir l'angle

parallactique dans le sphéroïde aplati. Cette Table ne suppose pas autre chose que la parallaxe de hauteur qui est marquée dans la première colonne verticale de chaque page, & la parallaxe d'azimuth $p \sin. a \sin. z$. J'ai donné des Tables dans la *Connoissance des Temps de 1760 & 1761* de cette parallaxe d'azimuth ; mais il est aisé de la calculer en général par l'addition de trois logarithmes, celui de la parallaxe horizontale p , celui du sinus de l'azimuth compté depuis le nord z , & celui du sinus de l'angle a formé par la verticale & par le rayon de la Terre sous chaque latitude ; il est de 18' à Paris, & j'ai donné une Table de sa valeur pour toutes les latitudes dans les *Mém. de 1752*. Voyez aussi l'*Exposition du Calcul astronomique*.

OBSERVATIONS MÉTÉOROLOGIQUES

FAITES PENDANT L'ANNÉE 1760.

Le plus grand froid qu'on ait eu à Paris pendant le cours de l'année 1760, est arrivé le 13 Janvier à 4 heures du matin, le thermomètre de M. de Reaumur marquoit $7^{\text{d}} \frac{1}{2}$ au dessous de la congélation, & celui de M. de l'Isle 169.

La plus grande chaleur est arrivée le 1.^{er} & le 19 Juillet 1760, vers les 4 heures du soir, le thermomètre de M. de Reaumur s'étant élevé jusqu'à 32^{d} ; mais on doit remarquer que la réverbération & la chaleur contractée par les murs des lieux que l'on habite, peut faire souvent monter un thermomètre, quoique placé à l'ombre, au delà de la hauteur qu'exigeroit la chaleur naturelle de l'air, & c'est ce qui paroît être arrivé dans cette occasion.

Le baromètre étoit descendu le 21 février 1760

jusqu'à $27^{\text{p}} 1$, c'est-à-dire 27 pouces & un dixième à 8 heures du matin, par un vent de N. E. le ciel étant couvert, avec une petite pluie.

Au contraire, il étoit élevé jusqu'à $28^{\text{p}} 5$ le 16 Octobre, le 2, le 3 & le 4 septembre à midi, par un vent de nord-ouest, le ciel étant couvert.

La déclinaison d'une aiguille aimantée de quatre pouces, a été observée par M. Maraldi à l'Observatoire royal le 8 Mai à 3^{h} après midi $18^{\text{d}} 30'$; ainsi elle augmente toujours chaque année de 9 à 10 minutes, comme elle a fait depuis près de deux siècles. Nous avons soin de marquer l'heure de cette observation, parce qu'on a observé une variation journalière dans l'aiguille aimantée, qui se porte le matin de 6 à 8 minutes vers le couchant, & le soir vers l'Orient. Voy. le *Journal étranger*, Avril 1761, sur les *Trans. Phil.* 1759.

DES OPPOSITIONS DE JUPITER ET DE SATURNE,

qui arriveront en 1763.

L'UTILITÉ que l'Astronomie peut retirer des observations des Planètes supérieures, exige qu'elles soient faites avec une extrême précision & qu'on y soit préparé d'avance; c'est ce qui nous oblige à en faire l'objet d'un avertissement particulier.

Le 28 Octobre 1763, Jupiter sera en opposition à $7^{\text{h}} 55'$ du matin, avec $7^{\text{f}} 4^{\text{d}} 38'$ de longitude; il sera situé entre π du lien des Poissons, qui passera au Méridien trois quarts d'heure avant la Planète, & μ de la Baleine, qui passera 20' plus

ard. Ces Étoiles étant peu éloignées du parallèle de Jupiter, on pourra facilement en déterminer les différences d'ascension droite avec un instrument des passages, ou avec une simple lunette garnie d'un micromètre dont le champ soit un peu considérable; cependant la meilleure méthode seroit d'observer des hauteurs correspondantes de Jupiter & de l'Étoile, parce qu'en suivant cette méthode on parvient un grand nombre de fois au même résultat, sans être obligé d'employer la réfraction ni la parallaxe; d'ailleurs les hauteurs correspondantes sont des observations plus faciles, & par conséquent plus exactes que les autres.

L'opposition de Jupiter arrivera le 3 Décembre 1763 à 7^h 40' du soir, à 2^h 11^d 27' de longitude entre les étoiles τ & ι du Taureau, Jupiter étant à peu près sur le parallèle de l'étoile ζ qui est sur la corne australe.

Pour mettre les Observateurs à portée de connoître exactement les ascensions droites de ces deux Planètes par la comparaison avec les Étoiles voisines, je vais rapporter les ascensions droites moyennes de ces Étoiles pour le commencement de 1750, telles que M. le Monnier les a déterminées; elles sont tirées du 3.^e livre de ses Observations, imprimées à Paris, *in-folio*, en 1759.

Noms des Étoiles.	Ascension droite.	Mouv. ann.
τ du Lien . . .	20° 58' 15"	47"07
μ de la Baleine. }	37. 50. 30	48,14
	37. 52. 0	47.67
τ du Taureau.	66. 48. 45	53,25
ι du Taureau.	72. 2. 35	53,08
ζ du Taureau.	80. 40. 40	53,33

OPPOSITION DE MARS,

Observée au Luxembourg le 7 Mars 1760.

LES oppositions de Mars sont les plus rares de toutes, puisqu'il s'écoule 779^j 20^h 45' entre une opposition moyenne & la suivante; c'est ce qui doit rendre les Astronomes d'autant plus attentifs à les observer. En conséquence je me suis appliqué à déterminer son ascension droite pendant plusieurs jours de suite, avec une excellente pendule de M. Lepaute, dont la lentille pèse 70 liv. tandis que M. l'Abbé *Chappe* observoit la hauteur méridienne avec le quart-de-cercle mobile de six pieds qui est à l'Observatoire royal.

Le 7 Mars à 12^h 7' 25" la différence d'ascension droite entre *Regulus* & Mars étoit 21^d 52' 10", entre Mars & β du Lion 3^d 26' 19", la déclinaison véritable 8^d 19' 16"; d'où je conclus la longitude 5^f 18^d 14' 29", & la latitude 3^d 59' 8". Par cette observation, qui s'accorde très-bien avec celles des autres jours, je fixe le temps vrai de l'opposition au 7 Mars 17^h 33' 9" à 5^f 18^d 9' 8" de longitude & 3^d 58' 57" de latitude.

Les Tables de Halley donnent 57" de plus pour la longitude, & 28" de plus pour la latitude géocentrique.

Si l'on veut tenir compte de l'aberration & de la nutation, il faudra ôter de la longitude des Tables 12" $\frac{1}{2}$ pour avoir la longitude actuelle & apparente, & l'erreur diminuera encore de toute cette quantité.

Cette opposition pourra servir de suite à celles dont j'ai donné le calcul dans les *Mémoires de l'Académie pour 1755, page 212*, en discutant la théorie de cette Planète.

*OBSERVATION DU PASSAGE
DE VÉNUS SUR LE SOLEIL,*

Faite le 6 Juin 1761.

CETTE célèbre Observation sur laquelle, depuis Képler, les Astronomes avoient fondé tant d'espérance, a été faite en France & ailleurs avec tout le soin qu'on a pû y apporter & aussi long-temps que le Ciel l'a permis. Nous n'avons pas encore pû recevoir au moment où s'achève l'impression de ce Livre, les observations faites dans les pays éloignés; ainsi nous nous contenterons de parler ici de ce qui s'est fait en Europe, & premièrement à Paris.

La plus importante Observation peut être placée la première, c'est celle de la sortie de Vénus; comme il étoit essentiel d'y donner toute l'attention possible, je ne négligeai rien en mon particulier pour me procurer une entière certitude à cet égard; j'employai une excellente lunette de 18 pieds, dont l'ouverture n'avoit qu'un pouce, & qui étoit suspendue de manière à se mouvoir très-facilement; j'avois eu soin de laisser reposer ma vûe pendant près d'un quart-d'heure; j'étois placé dans la situation la plus commode, le ciel étoit serein, le Soleil bien terminé, enfin toutes les circonstances favorables, lorsqu'à 8^h 28' 25" très-certainement & très-exactement, je vis comme un point noir se détacher du bord de Vénus & s'unir à celui du Soleil; quatre secondes plus tard je vis clairement que le contact étoit plus que formé, & je ne crois pas qu'on puisse se tromper de deux secondes dans cette observation, lorsque toutes les circonstances sont aussi favorables que celles dont je viens de parler. A l'égard de la sortie entière ou du dernier

contact, je commençai à $8^h 46' 46''$ à croire que Vénus étoit sortie; mais je n'en fus bien certain qu'à $8^h 46' 54''$, & je crois qu'il est possible de se tromper de 4 à 5 secondes sur ce dernier contact,

Les Observations avec lesquelles la mienne est le mieux d'accord, sont, 1.^o celle de M. l'Abbé de la Caille, faite à Conflans près de Paris, réduite au méridien de l'Observatoire royal, qui est le même que celui du palais du Luxembourg où j'observois; elle donne $8^h 28' 37'' \frac{1}{2}$ & $8^h 46' 49'' \frac{1}{2}$; 2.^o celle du R. P. Clouet, Jésuite, faite avec un télescope de 32 pouces que lui-même avoit construit, qui donne $8^h 28' 26''$ & $8^h 46' 55''$; 3.^o celle de M. Messier, faite à l'Observatoire royal de la Marine, $8^h 28' 28''$ & $8^h 46' 35''$.

Le principal résultat que nous ayons à tirer des observations faites à Paris, est le temps de la conjonction, avec la latitude pour ce temps-là; mais comme la plupart de nos observations ont été faites après le temps de la conjonction, elles ne donnent pas ces élémens d'une manière aussi immédiate que celles qui auront pû être faites dans le temps même que l'on cherche: je trouve en effet des différences d'une minute & demie sur le temps & de 10 secondes sur la latitude; mais par un milieu entre mes observations particulières, je trouve le temps de la conjonction à $5^h 52'$, avec $9' 35''$ de latitude géocentrique pour le moment de la conjonction. Ce résultat, qui est conforme à très-peu près aux observations de M. l'Abbé de la Caille, s'est trouvé confirmé encore par celles de Stockholm, dont je parlerai ci-après.

Le grand nombre d'observations qui ont été faites ce jour-là en France & ailleurs, ne pourront manquer de donner ces résultats avec la plus grande précision lorsque nous les aurons toutes calculées.

Je ne puis quant à présent que les annoncer ici ; on jugera , par leur nombre , des progrès que fait chaque jour le goût des Sciences dans le Public.

Parmi les Académiciens qui ont observé avec soin le passage de Vénus , nous devons citer M. le Cardinal de Luynes à Sens , M. le Duc de Chaulnes avec M. de Chabert à Chaulnes , M. de Fouchy avec M. de Ferner , Astronome Suédois , à la Meute ; M. de la Condamine & M. le Monnier à Saint-Hubert , M. Cassini à Vienne en Autriche , M. Maraldi à l'Observatoire royal , & M. l'Abbé de la Caille à Conflans.

D'autres Observateurs se sont aussi appliqués à Paris à déterminer la route de Vénus avec le plus grand soin ; tels sont M. Jaurat , M. Messier , M. Libour : enfin le moment de la sortie de Vénus a été encore observé avec soin à Paris par M. Baudouin , M. de Saron , M. Joly , le P. Clouet & le P. de Merville , M. de Barros , M. de Bellery.

Les Astronomes François dont les observations nous sont venues de la province , sont le R. P. Beraud & M. le Chevalier de Lorenzi à Lyon , M. Outhier à Bayeux , M. Bouillet à Béziers , M. Bouin & M. du Lague à Rouen , M. Jouffé à Orléans , M. Desmarets à Bordeaux , M. Seguin à Nîmes , M. de Prolanges à Vincennes , M. de Relingue & le P. Tavernier , Capucin , à Pontarlier.

Les Académies étrangères n'ont pas témoigné moins d'ardeur pour cette belle Observation : on a vû des Astronomes Anglois , Suédois & Russes partir pour le Midi & pour le Nord. Nous avons déjà reçu les observations faites par M.^{rs} Bevis & Short à Londres , M.^{rs} Vargentin & Klingenshierna à Stockolm , M. Mayer à Gottingen , le P. Hell à Vienne , le P. Weiff à Tirnaw , M. A. Euler

à Berlin, M.^{rs} Struick & Klinkenberg en Hollande, M. Jalabert & M.^{rs} de Luc à Genève.

Enfin, parmi les Observateurs que le mauvais temps a privés de cette Observation, & qui en auroient tiré le meilleur parti, nous connoissons déjà le P. Boscowich à Venise, les Astronomes de Bologne en Italie, & M. d'Arquier à Toulouse. On a été plus heureux à Rome & à Madrid.

De toutes les Observations que j'ai vûes, il n'y en a point d'aussi complète que celle de Stockholm, où l'on a observé le commencement & la fin du passage : le premier contact extérieur y fut observé à $3^h 21' 37''$, & le premier contact intérieur à $3^h 39' 29''$ du matin; le second contact intérieur ou commencement de la sortie $9^h 30' 9''$ par un Observateur, & $9^h 30' 11''$ par deux autres (je prendrai $9^h 30' 10''$); enfin la sortie totale $9^h 48' 9''$. Supposant la parallaxe du Soleil de $10'' 2$ (comme M. l'Abbé de la Caille l'a déduit des observations qu'il fit au cap de Bonne-espérance en 1751 & 1752, comparées avec celles d'Europe), je trouve qu'il faut ôter $6' 15''$ du premier contact intérieur, & ajoûter $2' 42''$ au second, pour les réduire au centre de la Terre; ainsi la demi-durée est de $2^h 59' 49''$; le mouvement qui lui répond sur l'orbite de Vénus est de $11' 58'' 4$; supposant le demi-diamètre du Soleil $15' 46'' 5$, & celui de Vénus 29 secondes (comme je les ai déterminés avec soin), il s'ensuit que la plus courte distance des centres de Vénus & du Soleil a été de $9' 30'' 7$, la longitude du nœud $2^s 14^d 31' 27''$, la latitude au temps de la conjonction $9' 37''$, la différence entre la conjonction & le milieu du passage $21' 3''$, l'heure de la conjonction $6^h 54' 6''$ à Stockholm ou $5^h 51' 15''$ à Paris, en supposant $1^h 2' 51''$ pour la

différence des Méridiens, comme M. Wargentin l'a déterminée par un grand nombre d'observations. J'ai reconnu que si cette différence des Méridiens $1^h 2' 51''$ étoit sûre, à quelques secondes près, la parallaxe du Soleil seroit sensiblement plus petite que $10''$; car pour réduire au centre de la Terre l'observation que j'ai faite à Paris du contact intérieur de Vénus, j'ai trouvé qu'il falloit y ajouter $1' 1'' \frac{1}{2}$: on a donc $8^h 29' 27''$, qui diffère de $1^h 3' 25''$ de celui qui a été observé; & pour les réduire à ne différer que de $1^h 2' 51''$, il faudroit ôter $3''$ de la parallaxe, car $1''$ de diminution ne rapproche que de $10''$ ces deux observations. Il est vrai que M. Maraldi avoit déterminé il y a quelques années la même différence des Méridiens entre Paris & Stockholm de $1^h 3' 10''$; mais en adoptant celle-ci je trouve encore $1'',7$ à ôter de la parallaxe du Soleil, qui se réduiroit à $8'' \frac{1}{2}$. Au reste ces différences seront constatées avec plus de détail & plus de certitude au retour de M.^{rs} le Gentil, Pingré & Chappe, qui sont partis pour les Indes, l'Afrique & la Sibérie; nous espérons rendre compte dans le prochain Volume, des importantes déterminations qui doivent en résulter.

Si l'on suppose la parallaxe du Soleil de $8'' \frac{1}{2}$, celle de Vénus sera de $29'',17$; la correction qu'il faudra faire aux observations de Stockholm pour les réduire au centre de la Terre sera de $5' 16''$ pour le commencement, & de $2' 19''$ pour la fin; la correction pour Paris sera de $52''$, & la plus courte distance observée, au lieu d'être de $9' 31'' \frac{1}{2}$, sera de $9' 34'' \frac{1}{2}$. Il ne faut pas négliger dans ces calculs la différence entre les situations de Vénus & du centre du Soleil, qui est assez considérable pour influer sur le calcul des parallaxes: la différence de déclinaison est de 6-min. dans le premier contact

& de $12' 25''$ dans le second ; la différence d'ascension droite de $15' 4''$ au commencement, & de $10' 29''$ à la fin.

Si l'on veut comparer les déterminations précédentes avec les Tables de M. Halley, on verra que ces Tables donnent la longitude héliocentrique de Vénus, à l'heure de la conjonction observée, $8^{\text{h}} 15^{\text{d}} 35' 33''$, plus petite de $38''$ que par l'observation ; & cette erreur de $38''$ devient même de $52''\frac{1}{2}$ lorsqu'on ôte de la longitude $14''\frac{1}{2}$ pour l'inégalité de la précession des Équinoxes ; correction que l'on doit nécessairement employer dans toutes les Tables astronomiques.

Cette erreur de $52''\frac{1}{2}$ dut retarder de $33'\frac{1}{2}$ de temps le moment de la conjonction calculé avec soin, comme on le trouve dans la *Connoissance des Temps de 1761* ; au contraire, ceux qui avoient calculé ce passage avec les anciennes Tables du Soleil de M. Halley qui donnoient la longitude du Soleil trop petite de $32''$, & qui avoient omis l'équation de la précession des Équinoxes, ont été mieux d'accord avec l'Observation, parce que ces deux dernières quantités étant négligées, ont par hasard compensé l'erreur des Tables de M. Halley. Mais il n'en est pas moins vrai que j'avois fait le meilleur choix pour les Tables, & que j'avois employé la plus grande précision qu'il fût possible de mettre dans les calculs ; l'erreur particulière de la longitude de Vénus ne pouvoit guère se rectifier ni se prévoir, parce qu'on manquoit d'observations faites dans une pareille situation de Vénus, & que d'ailleurs une demi-minute de degré est un objet dont nous ne saurions répondre dans l'état actuel de notre Astronomie planétaire.



NOMS ET DEMEURES
DE MESSIEURS
DE L'ACADÉMIE ROYALE
DES SCIENCES.

14 Août 1761.

HONORAIRES.

1725. **M**onsieur le Comte de MAUREPAS,
Ministre d'État, *rue de Grenelle,*
Fauxbourg Saint Germain.
1726. M. Le Comte D'ARGENSON, Ministre
d'État, *rue des Bons-Enfans.*
1731. M. Le Duc de RICHELIEU, Pair &
Maréchal de France, l'un des quarante
de l'Académie Française, à l'*Hôtel de*
Richelieu, rue Neuve Saint-Augustin.
1740. M. Le Comte de S.^t FLORENTIN,
Ministre & Secrétaire d'État, *fauxbourg*
Saint Honoré, rue de la Magdeleine.
1743. M. le Duc DE CHAULNES, Pair de
France, Capitaine-lieutenant des Che-
vaux-légers de la garde du Roi, &
Lieutenant général des Armées de Sa
Majesté, *rue de Varenne.*
1743. M. TRUDAINE, Conseiller d'État &
au Conseil Royal, Intendant des Fi-
nances, *rue des vieilles Audriettes.*
1746. M. DE MACHAULT, Ministre d'État,
rue du Grand-chartier.

1749. M. Le Comte DE MAILLEBOIS, Chevalier des Ordres du Roi, & Lieutenant général de ses Armées, *rue des SS. Pères.*
1750. M. DE LAMOIGNON DE MALESHERBES, Premier Président de la Cour des Aides, Membre honoraire de l'Académie royale des Belles - Lettres, *rue neuve des Petits-champs.*
1751. M. ROÜILLÉ, Ministre & Secrétaire d'État, *rue des Poulies.*
1755. M. Le Cardinal DE LUYNES, Archevêque de Sens, premier Aumônier de Madame la Dauphine, *rue Saint Dominique, fauxbourg Saint Germain.*
1761. M. le Marquis DE MONTMIRAIL, Capitaine-colonel des Cent-suisses de la garde ordinaire du corps du Roi, *rue de Richelieu.*

PENSIONNAIRES VÉTÉRANS.

1714. M. DE L'ISLE, Lecteur & Professeur au Collège Royal, Membre de la Société Royale de Londres, des Académies de Berlin, de Stockolm & d'Upsal, de l'Institut de Bologne, ci-devant premier Professeur d'Astronomie dans l'Académie de Pétersbourg, & Doyen de l'Académie royale des Sciences, *au Collège Royal, place de Cambray.*
1724. M. PITOT, Chevalier de l'Ordre du Roi, de la Société Royale de Londres, Directeur du Canal Royal & des travaux

publics du Languedoc, Censeur Royal,
à *Montpellier.*

1742. M. DE LA SÔNE, premier Médecin de
la Reine, Censeur Royal, à *la Cour.*

PENSIONNAIRES ORDINAIRES.

Pour la Géométrie.

1718. M. DORTOUS DE MAIRAN, de l'Académie Française, de la Société Royale de Londres, de celles d'Édimbourg & d'Upsal, de l'Académie de Pétersbourg, de celle de l'Institut de Bologne, & ancien Secrétaire perpétuel de l'Académie Royale des Sciences, au *vieux Louvre.*

1727. M. CAMUS, Examineur des Écoles royales de l'Artillerie & du Génie, Secrétaire & Professeur de l'Académie royale d'Architecture, au *vieux Louvre.*

1733. M. FONTAINE, de l'Académie de Berlin, *rue S.^t Benoît.*

1741. M. D'ALEMBERT, de l'Académie Française, de la Société Royale de Londres, de celle de Berlin, de l'Académie Royale des Belles-Lettres de Suède, & de l'Institut de Bologne, *rue Michel-le-Comte.*

Pour l'Astronomie.

1735. M. CASSINI DE THURY, Maître des Comptes, de l'Académie de Berlin, & de la Société Royale de Londres, à *l'Observatoire.*

1735. M. LE MONNIER, Lecteur du Roi en Philosophie, de la Société Royale de

Londres & de celle de Berlin, *rue S.^t
Honoré, cour des Capucins.*

1731. M. MARALDI, à l'Observatoire.

Pour la Mécanique.

1731. M. CLAIRAUT, des Sociétés Royales
de Londres, d'Édimbourg, d'Upsal &
de Berlin; de l'Académie de Pétersbourg,
& de celle de l'Institut de Bologne,
Censeur Royal, *rue du Coq près la rue
de la Verrerie.*

1739. M. l'Abbé NOLLET, de la Société
Royale de Londres, de l'Institut de
Bologne, de l'Académie des Sciences
d'Erford, Maître de Physique & d'His-
toire Naturelle des Enfans de France, Pro-
fesseur Royal de Physique expérimentale
au collège de Navarre & à la nouvelle
École de l'Artillerie & du Génie de la
Fère, *aux Galeries du Louvre.*

1739. M. DE MONTIGNY, Trésorier de
France de Paris, Commissaire du Con-
seil, de l'Académie Royale de Berlin,
rue Court-au-vilain.

Pour l'Anatomie.

1722. M. MORAND, Chevalier de l'Ordre du
Roi, de la Société Royale de Londres,
des Académies de Pétersbourg, Stoc-
kolm, Bologne, Florence & Cortone,
de l'Académie Royale de Chirurgie, &
Docteur en Médecine, Censeur Royal,
& Inspecteur des Hôpitaux Militaires,
rue de Grenelle près la Croix-rouge.

1741. M. FERREIN, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, Lecteur Royal en Médecine, & Professeur d'Anatomie & de Chirurgie au Jardin du Roi, *rue S.^t André des Arcs, vis-à-vis la rue Gist-le-cœur.*

1744. M. DAUBENTON, Docteur en Médecine, Garde & Démonstrateur du Cabinet d'Histoire Naturelle du Jardin du Roi, de la Société Royale de Londres, des Académies de Berlin & de Nancy, *au Jardin Royal des Plantes.*

Pour la Chymie.

1730. M. DE LA CONDAMINE, Chevalier de S.^t Lazare, l'un des Quarante de l'Académie Française, de la Société Royale de Londres, des Académies de Berlin, de Pétersbourg, de Bologne, de Cortone & de Nancy, *cul-de-sac Saint Thomas du Louvre.*

1735. M. HELLOT, de la Société Royale de Londres, *rue d'Anjou au Marais.*

1725. M. BOURDELIN, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, & Professeur de Chymie au Jardin Royal, de l'Académie de Berlin, *rue Mazarine.*

Pour la Botanique.

1728. M. DU HAMEL DU MONCEAU, de la Société Royale de Londres, de l'Académie Impér. de S.^t Pétersbourg, de l'Académie de Palerme, Honoraire de l'Académie d'Édimbourg, & de l'Académie de la Marine, Inspecteur général de

la Marine, quai d'Anjou, isle S.^e Louis.

1725. M. DE JUSSIEU, Secrétaire du Roi, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, Démonstrateur des Plantes au Jardin du Roi, de la Société Royale de Londres, des Académies de Stockolm & d'Upsal, *rue des Bernardins.*

1743. M. GUETTARD, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, Censeur royal, & Médecin-Botaniste de S. A. S. Monseigneur le Duc d'Orléans, *au Palais royal.*

1743. M. LE MONNIER le jeune, premier Médecin ordinaire du Roi, en survivance, Professeur Royal de Botanique au Jardin du Roi, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, de la Société Royale de Londres, & de l'Académie de Berlin, *rue S.^e Honoré, cour des Capucins.*

Secrétaire.

1731. M. DE FOUCHY, Auditeur des Comptes, de la Société Royale de Londres, & Secrétaire perpétuel de l'Académie Royale des Sciences, *rue des Postes.*

Trésorier.

1733. M. DE BUFFON, de l'Académie Francoise, Intendant du Jardin Royal des Plantes, de la Société Royale de Londres, de l'Académie de Berlin, de l'Institut de Bologne, de l'Académie Royale de Nancy, de celle d'Edimbourg, & Trésorier perpétuel de l'Académie royale des Sciences, *au Jardin Royal des Plantes.*

ASSOCIÉS LIBRES.

1747. M. le Marquis DE MONTALEMBERT, Lieutenant général des provinces de Saintonge & Angoumois, Maréchal des camps & armées du Roi, Cornette de la Compagnie des Chevaux-légers de sa Garde, Gouverneur de Villeneuve-d'Avignon, Membre de la Société Impériale de Péteribourg, *rue neuve des Bons-enfans.*
1750. M. le Comte DE TRESSAN, Lieutenant général des Armées du Roi, grand Maréchal-des-logis du Roi de Pologne, Commandant en Toulous, Barrois & Lorraine françoise; de la Société Royale de Londres, de l'Académie de Berlin, de la Société d'Edimbourg, & Honoraire de celle de Nancy, *à Bitche.*
1751. M. QUESNAY, Docteur en Médecine, premier Médecin ordinaire du Roi, *à la Cour.*
1756. M. PINGRÉ, Chanoine régulier de l'Ordre de S.^t Augustin, Bibliothécaire de S.^{te} Geneviève, *à S.^{te} Geneviève.*
1756. M. BELIDOR, Brigadier des Armées du Roi, Censeur Royal, & Inspecteur général de l'Arsenal & des Mineurs, *à l'Arsenal.*
1758. M. DE CHABERT, Chevalier de Saint-Louis, Lieutenant des Vaisseaux du Roi, de l'Académie de Marine, de celle de Berlin, & de l'Institut de Bologne, *rue S.^t Honoré, vis-à-vis les Capucins.*

ASSOCIÉS VÉTÉRANS.

1724. M. SENAC, Conseiller d'État ordinaire,
Premier Médecin du Roi, Sur-intendant
des Eaux minérales & médicinales de
France, Censeur Royal, à la Cour.
1743. M. DE JUSSIEU le cadet, Docteur-
Régent de la Faculté de Médecine de
Paris, rue des Bernardins.
1744. M. BERTIN, Médecin de la Faculté
de Paris, à Rennes.
1743. M. BOUVART, Docteur-Régent de
la Faculté de Médecine de Paris, rue
de Richelieu.
1752. M. LIEUTAUD, Médecin des Enfans
de France, à la Cour.

ASSOCIÉS ORDINAIRES.

Pour la Géométrie.

1746. M. de PARCIEUX, de l'Académie des
Sciences de Prusse & de celle de Suède,
Censeur royal, basse-cour du Louvre,
rue Fromenteau.
1749. M. le Chevalier D'ARCY, Colonel à la
suite du régiment de Cavalerie de Filtz-
james, fauxbourg du Roule.

Pour l'Astronomie.

1741. M. l'Abbé DE LA CAILLE, des Acadé-
mies de Pétersbourg, de Berlin, de
Stockolm, de celle de l'Institut de Bo-
logne, & de la Société Royale de Goet-
tingue, Professeur de Mathématiques,
au Collège Mazarin.

1753. M. DE LA LANDE, Lecteur & Professeur royal de Mathématiques, Censeur royal des Livres, Membre de l'Académie Royale des Sciences & Belles-Lettres de Prusse, *Place de la Croix-rouge.*

Pour la Méchanique.

1744. M. le Marquis DE COURTIVRON, Chevalier de l'Ordre militaire de S.^t Louis, *rue des Marais, fauxbourg S.^t Germain.*

1746. M. VAUCANSON, *rue de Charonne, fauxbourg Saint Antoine.*

Pour l'Anatomie.

1748. M. HERISSANT, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, & de la Société Royale de Londres, *rue Quincampoix, près le cul-de-sac de Venise.*

1759. M. TENON, de l'Académie Royale de Chirurgie, Professeur-Démonstrateur Royal au Collège de Chirurgie, *rue S.^t Honoré, vis-à-vis l'Hôtel de Noailles.*

Pour la Chymie.

1742. M. MALOUIN, Médecin ordinaire de la Reine, ancien Professeur de la Faculté de Médecine de Paris, de la Société Royale de Londres, & Censeur Royal, *au Louvre.*

1744. M. ROUELLE, Apothicaire de Paris, & Démonstrateur en Chymie au Jardin du Roi, de l'Académie Royale de Stockholm, & de l'Académie Electorale d'Erford, *rue Jacob, au coin de la rue des deux Anges.*

Pour la Botanique.

1758. M. FOUGEROUX DE BONDAROV;
Quai d'Anjou.

1758. M. TILLET, *Cloître Notre-Dame.*

ASSOCIÉS ÉTRANGERS.

1731. M. MORGAGNI, Docteur en Médecine
& premier Professeur d'Anatomie dans
l'Université de Padoue, de la Société
Royale de Londres, & de l'Académie de
Péterbourg, à *Padoue.*

1739. M. le Marquis POLENI, de la Société
Royale de Londres, & des Académies
de Berlin & de Péterbourg, à *Padoue.*

1748. M. DANIEL BERNOULLI, Professeur
en Physique, de la Société Royale de
Londres, & des Académies de Berlin
& de Péterbourg, à *Basle en Suisse.*

1748. M. BRADLEY, de la Société Royale
de Londres, Astronome de Sa Majesté
Britannique, à *Greenwich.*

1750. M. le Baron VAN SWIETEN, Premier
Médecin, & Bibliothécaire de Leurs
Majestés Impériales, à *Vienne.*

1755. M. HALLER, Médecin & Conseiller au
Conseil Souverain de Berne, Président
de la Société Royale de Goettingue,
Membre des Académies de Londres &
de Berlin, à *Berne.*

1755. Mylord Comte de MACCLESFIELD,
Président de la Société Royale de Lon-
dres, à *Londres.*

1755. M. EULER, Directeur perpétuel de l'Académie Royale des Sciences de Prusse; de l'Académie Impériale de Saint-Pétersbourg, & de la Société Royale de Londres, à *Berlin*.
1761. M. le Prince JARLONOWSKI, Palatin de Novo-Grood, Chevalier des Ordres du Roi, en *Pologne*.

A D J O I N T S.

Pour la Géométrie.

1751. M. LE ROY, aux *Galleries du Louvre*.
1756. M. le Chevalier DE BORDA, Ingénieur ordinaire du Roi, *rue des Capucines*.

Pour l'Astronomie.

1753. M. LE GENTIL DE LA GALAISIERE, à l'*Observatoire*.
1759. M. l'Abbé CHAPPE D'AUTEROCHE, à l'*Observatoire*.

Pour la Méchanique.

1758. M. BEZOUT, Censeur royal, *rue Plâtrière*.
1758. M. le Comte DE LAURAGAIS, *rue de l'Université*.

Pour l'Anatomie.

1759. M. MORAND, Écuyer, Docteur-Régent de la Faculté de Médecine de Paris, Médecin-Major Adjoint de l'Hôtel Royal des Invalides, Conseiller-Médecin ordinaire du Roi de Pologne, Duc de Lorraine; Aggrégé honoraire au Collège Royal des Médecins de Nancy, Membre

des Académies de Stockholm, de Madrid
& de Florence, *rue du vieux Colombier.*

1760. M. PETIT, Docteur-Régent de la Faculté
de Médecine de Paris, *rue S.^e Avoye.*

Pour la Chymie.

1745. M. MACQUER, Docteur-Régent de
la Faculté de Médecine de Paris, Cen-
seur Royal, *rue Saint-Sauveur.*

1752. M. BARON, Docteur-Régent de la
Faculté de Médecine de Paris, Censeur royal,
rue S.^t Antoine près la rue des Ballets.

Pour la Botanique.

1759. M. ADANSON, Censeur Royal, *rue des
Bernardins.*

1759. M. BRISSON, Censeur Royal, *rue
Guillaume, Isle S.^t Louis.*

Pour la Géographie.

1730. M. BUACHE, premier Géographe du
Roi, *quai de l'horloge du Palais.*

ADJOINT VÉTÉRAN.

1741. M. l'Abbé DE GUA DE MALVES,
ci-devant Lecteur Royal en Philosophie,
rue de Seine, fauxbourg S.^t Germain.

GRAVEUR de l'Académie Royale des Sciences.

1759. M. INGRAM, *rue Montorgueil, au coin
de la rue du Bouc-du-Monde.*



LISTE
DE
MESSIEURS LES CORRESPONDANS*
DE L'ACADÉMIE ROYALE
DES SCIENCES.

DATES DES LETTRES
& Noms des Académiciens
avec lesquels
ils sont en correspondance.

- 19 Juin 1715. M. JACQUES-PHILIPPE
M. de Jussieu. BREYN, Docteur en Médecine, à Dantzic.
- 13 Mai 1722. M. N. BOUILLET, Doc-
M. de Mairan. teur en Médecine de la Faculté de Montpellier, Associé-Libre de la Société royale des Sciences de la même ville, Membre de l'Académie royale de Bordeaux, Professeur royal de Mathématiques, & Secrétaire de l'Académie de Bésiers, à Bésiers.
- 21 Août 1723. M. PEYSSONEL, Docteur
M. de Jussieu. en Médecine, des Sociétés Royales des Sciences de Londres, de Montpellier, de Marseille & de Rouen, à la Guadeloupe.
- 3 Février 1725. M. ISAAC BROUCKNER,
M. de l'Isle. Géographe du Roi, à Basle.

* L'Académie ayant délibéré sur le terme latin par lequel se devoit rendre le titre de Correspondant, elle a décidé qu'on pouvoit se servir du mot *Correspondens*, quoique peu latin, parce qu'il ne s'en trouve point de plus propre à exprimer le mot de Correspondant.

- 1^{er} Décembre 1731. M. l'Abbé OUTHIER,
Chanoine de la cathédrale
de Bayeux, de l'Académie
de Berlin, à Bayeux.
- 29 Août 1733. M. DE COSSIGNY, Ingé-
nieur du Roi, Chevalier
de l'Ordre militaire de Saint
Louis, Ingénieur en chef,
à Besançon.
- 20 Novembre 1734. M. MUSSCHENBROEK,
Professeur de Mathématiques
de Leyde, à Leyde.
- 2 Avril 1735. M. BIGOT DE MOROGUES,
Capitaine de Vaisseau, &
Commandant de la Marine,
à Ostende.
- 20 Août 1735. M. GALLON, Ingénieur en
chef, au Havre-de-Grace.
- 13 Juin 1736. M. MORIN, Professeur de
Philosophie, à Chartres.
- 5 Septembre 1736. M. PSILANDERHIELM,
Suédois, à Stockholm.
- 6 Avril 1737. M. VACHER, Chirurgien-
Major des Hôpitaux du
Roi, à Besançon.
- 14 Juin 1738. M. LINNÆUS, Docteur
en Médecine, Professeur de
Botanique, Chevalier de
l'Étoile polaire, à Upsal.
- 11 Avril 1739. M. JALLABERT, ci-
devant Professeur de Phi-
losophie & de Mathéma-
tiques, Membre du Petit-Conseil, à Genève.

19 Décembre 1739. M. LE CAT, Docteur en
M. Morand. Médecine, Chirurgien en
 chef de l'Hôtel-Dieu de
 Rouen, Professeur-Démonstrateur Royal en Ana-
 tomie & en Chirurgie, Membre des Académies
 de Londres, Berlin, Pétersbourg, Madrid; de
 l'Académie Royale de Chirurgie & de l'Académie
 Impériale des Curieux de la Nature, à Rouen.

12 Mars 1740. M. GARIPUY, de l'Acadé-
M. le Monnier. mie des Sciences de Tou-
 louse, à Toulouse.

31 Août 1740. M. BONNET, Conseiller
M. du Hamel. d'État; Membre des Aca-
 démies de Londres, de
 Berlin & de Bologne, à Genève.

16 Juin 1742. M. CHARDON DE COUR-
M. du Hamel. CELLES, Médecin de Paris
 & de la Marine, Professeur
 de Chirurgie, à Brest.

22 Août 1742. M. NAVIER, Docteur en
M. du Hamel. Médecine, à Châlons-sur-
 Marne.

6 Mars 1743. M. DAPRÈS DE MANNE-
M. le Monnier. VILETTE, Capitaine des
 Vaisseaux de la Compagnie
 des Indes, à l'Orient.

6 Juillet 1743. Le P. JACQUIER, Minime,
M. Clairaut. Professeur de Physique ex-
 périmentale, à Rome,

18 Janvier 1744. M. DE CURY, Arpenteur
M. de Mairan. général, à S.^t Domingue.

3 Juin 1744. M. KLINGENSTIERNA,
M. Clairaut. ancien Professeur de Ma-
 thématiques, Précepteur du
 Prince Royal de Suède, & Conseiller de la
 Chancellerie Royale, à *Stockohn*.

27 Juin 1744. M. DE BOISTISSANDEAU,
M. de Fouchy. au *Boistiffandeau en bas-
 Poitou*.

16 Janvier 1745. Le P. LE SEUR, Minime,
M. Clairaut. Professeur de Mathéma-
 tiques au Collège de la
 Sapience, à *Rome*.

20 Novembre 1745. Le P. MELITON, Capucin,
M. de Thury. de l'Académie de Toulouse,
 à *Montpellier*.

26 Janvier 1746. Don GEORGE JUAN,
M. de la Condamine. Commandeur d'Aliaga dans
 l'Ordre de Malte, Capi-
 taine de Vaisseau, Commandant des Gardes de la
 Marine à Cadiz, de la Société Royale de Londres,
 & de l'Académie Royale de Berlin, à *Cadiz*.

5 Mars 1746. M. l'Abbé SOUMILLE,
M. du Hamel. Bénéficier de Villeneuve-lès-
 Avignon.

14 Mai 1746. M. DU PETIT-VENDIN,
M. Clairaut. Capitaine d'Infanterie, à
Arras.

18 Juin 1746. } M. DU TOUR, à *Riom*.
M. l'Abbé Nollet.

16 Juillet 1746. M. MARCORELLE, de
M. de Fouchy. l'Académie Royale des
 Sciences & Belles-Lettres
 de Toulouse, à *Narbonne*.

16 Novembre 1746. M. GEORGE-MATHIAS
M. l'abbé Nollet. BOSE, Professeur en Physique; des Académies de Stockholm, de Bologne, de Gripvaldt; des Sociétés de Londres, d'Helmstadt & de Jena, à Wittenberg.

15 Février 1747. M. GERARD DE VILLARS,
M. de Jussieu. Professeur en Médecine, de l'Académie de la Rochelle, à la Rochelle.

4 Mai 1748. Le P. BOSCOVICH, Jésuite,
M. de Mairan. à Constantinople.

4 Mai 1748. M. DE GEER, Chambellan
M. Guettard. de Sa Majesté Suédoise, à Stockholm.

4 Mai 1748. M. D'ANGERVILLE, à
M. du Hamel. Rouen.

22 Juin 1748. Le P. BERTIER, de l'Oratoire.
M. Pingré.

27 Juillet 1748. M. WARGENTIN, Chevalier de l'Ordre Royal de l'Étoile polaire, Secrétaire de l'Académie Royale des Sciences de Suède, à Stockholm.

23 Août 1748. M. GODEHEU DE RIVILLE, Commandeur de Malte, à Valogne.
M. du Hamel.

6 Septembre 1748. D. ANTONIO DE ULLOA,
M. le Monnier. Capitaine des Vaisseaux de S. M. Catholique, Gou-

verneur de Guancabelica, de la Société Royale de Londres, & de l'Académie Royale de Berlin, au Pérou.

8 Janvier 1749. Don LAURENT ALVAREZ
M. de la Condamine. ROXO DE POTFLITZ,
Grand-chantre de l'église
cathédrale du Para, Proviseur du même Évêché,
Commissaire du Saint Office, & Protonotaire
apostolique, au Para.

29 Janvier 1749. M. l'Abbé de SAPTE, Se-
M. de Fouchy. crétaire perpétuel de l'Aca-
démie Royale des Sciences
& Belles-Lettres de Toulouse, à Toulouse.

1^{er} Février 1749. M. NADAULT, Avocat
M. de Buffon. général en la Chambre des
Comptes de Bourgogne, à
Montbart.

10 Mai 1749. Don MIGUEL DE SANT-
M. de la Condamine. ISTEVAN ALVAREZ DE
VERA, Lieutenant-colonel
au service de S. M. Catholique, ancien Assesseur
du Vice-roi, à Santa Fé de Bogota.

10 Mai 1749. }
M. de Jussieu. M. SEGUIER, à Nîmes.

4 Juin 1749. M. TREMBLEY, de la So-
M. de Jussieu. ciété Royale de Londres,
à Genève.

19 Novembre 1749. M. BIANCHI, Président du
M. Morand. Conseil du Proto-médican,
& premier Professeur d'Ana-
tomie dans l'Université Royale de Turin, à Turin.

- 28 Janvier 1750. Le P. PÉZENAS, Jésuite,
M. de l'Isle. Professeur Royal d'Hydro-
 graphie, à *Marseille.*
- 4 Mars 1750. Le P. LA TORRE, Religieux
M. l'Abbé Nollet. Somaſco, Bibliothécaire de
 S. M. Sicilienne, à *Naples.*
- 4 Mars 1750. M. ZANOTTI, Secrétaire
M. de l'Isle. perpétuel de l'Académie de
 l'Institut de Bologne, à
Bologne.
- 22 Août 1750. } Le P. GAUBIL, Jésuite
M. de l'Isle. } Missionnaire, à *Pékin.*
- 9 Janvier 1751. M. GUATTANI, Chirurgien du Pape en survivance,
M. Morand. & Professeur d'Anatomie &
 de Chirurgie dans les hôpitaux de Rome, à *Rome.*
- 3 Février 1751. } M. SHEBBEARE, Docteur
M. Morand. } en Médecine, à *Londres.*
- 13 Février 1751. Le P. BERAUD, Jésuite,
M. l'Abbé de la Caille. Professeur de Mathématiques au Collège de Lyon,
 & Membre de l'Académie Royale des Sciences
 de la même ville, à *Lyon.*
- 3 Avril 1751. M. l'Abbé JURIN, Professeur de Mathématiques,
M. Camus. à *Reims.*
- 24 Juillet 1751. } M. BAUX, Docteur en
M. de Jussieu. } Médecine, à *Nîmes.*
- 18 Décembre 1751. M. BOUCHER, Docteur
M. Macquer. en Médecine, à *Lille en*
Flandre.

- 19 Février 1752. } M. LE ROY, Docteur en
M. Morand. } Médecine, à Montpellier.
- 15 Juillet 1752. } M. BROUZET, Médecin,
M. Duhamel. } à Fontainebleau.
- 2 Septembre 1752. M. VARENNE DE BEOST,
M. de Buffon. Secrétaire en chef des États
généraux de Bourgogne,
à Dijon.
- 2 Septembre 1752. M. MECKEL, Professeur
M. Ferrein. d'Anatomie, & de l'Académie Royale des Sciences,
à Berlin.
- 6 Septembre 1752. M. BOURGELAT, Écuyer
M. le P.^e de Malesherbes. du Roi, Chef de son
Académie, à Lyon.
- 18 Novembre 1752. M. MEZEREY, Médecin
M. Malouin. des armées du Roi, à
Étampes.
- 12 Mai 1753. } M. DE BORDA, Président
M. du Hamel. } au Présidial de Dax.
- 12 Mai 1753. Don JEAN AGÉMI,
M. Buache. Evêque & Coadjuteur au
patriarchat d'Antioche, à
Dair-el-Kamar, dans les États du Prince des
Druses, en Syrie.
- 12 Mai 1753. } M. Le Comte de CUSTINE
M. de Buffon. } D'AUFLANC, à Nancy.
- 12 Mai 1753. } M. ARTUR, Médecin du
M. de Jussieu. } Roi, à Cayenne.

- 12 Mai 1753. M. CLOZIER, Chirurgien
des Haras du Roi, & Apo-
thicaire, à *Étampes*.
M. Guettard.
- 12 Mai 1753. Don JOSEPH MALDO-
NADO Y SOTO MAYOR,
ancien Curé de la Cathé-
drale, à *Quito*.
M. de la Condamine.
- 12 Mai 1753. M. l'Abbé LE BOSSUT,
Professeur Royal à l'École
du Génie, à *Mézières*.
M. d'Alembert.
- 12 Mai 1753. } Le P. MAIRE, Jésuite, à
M. de l'Isle. } S.^t Omer.
- 12 Mai 1753. } Le P. CHEVALIER, Prêtre
M. de l'Isle. } de l'Oratoire, à *Lisbonne*.
- 8 Août 1753. Le P. FRISI, Clerc régulier
de la Congrégation de S.^t
Paul, Professeur en l'Uni-
versité de Pise, à *Pise*.
M. de Fouchy.
- 22 Décembre 1753. } M. DE VAUSEVILLE,
M. le Monnier. } à *Rouen*.
- 6 Avril 1754. M. AIMEN, Docteur en
Médecine de la Faculté de
Montpellier, à *Castillon-
sur-Dordogne*.
M. de Jussieu.
- 6 Avril 1754. M. DE LA NUX, ancien
Conseiller au Conseil royal,
à *l'isle de Bourbon*.
M. de Jussieu.
- 4 Septembre 1754. M. POIVRE, Conseiller au
Conseil supérieur de l'isle
de France, à *Lyon*.
M. de Jussieu.

- 4 Septembre 1754. M. THIBAUT DE CHAN-
M. de Jussieu. VALLON, Conseiller au
 Conseil supérieur de la
 Martinique, de l'Académie
 des Belles-Lettres, Sciences & Arts de Bordeaux,
 à la Martinique.
- 20 Décembre 1754. M. PALUCCI, Chirurgien
M. Morand. du corps de S. M. Impé-
 riale, Membre de l'Aca-
 démie de Florence, à Vienne en Autriche.
- 12 Février 1755. M. STRUICK, Professeur
M. de la Caille. de Mathématiques,
 à Amsterdam.
- 28 Mai 1755. M. DE GARDEIL, Docteur
M. de Jussieu. en Médecine, à Toulouse.
- 9 Juillet 1755. Le P. FROMOND, Camal-
M. l'Abbé Nollet. dule, Professeur de Philo-
 sophie, à Pise.
- 18 Février 1756. M. ABEILLE, Avocat au
M. Macquer. Parlement de Bretagne, à
 Rennes.
- 23 Juin 1756. M. NECKER, Citoyen de
M. d'Alembert. Genève, Professeur de Ma-
 thématique, à Genève.
- 14 Août 1756. M. WOLTER, Chevalier
M. de la Sône. du S.^t Empire, Premier
 Médecin de feu l'Empereur
 Charles VII, Premier Médecin de S. A. Elec-
 torale de Bavière, Inspecteur de la Faculté de
 Médecine d'Ingolstadt & des Hôpitaux, à Munich.
- 26 Mars 1757. M. LARDILLON, Écuyer,
M. de la Lande. à Dijon.

- 7 Mai 1757. M. DE GENSANNE,
M. Hellot. Concessionnaire des Mines
de Franche-comté, à *Planches-lès-Mines.*
- 22 Juin 1757. M. D'ARQUIER, de l'Académie Royale des Sciences
M. Clairaut. & Belles-Lettres de Toulouse, à *Toulouse.*
- 22 Juin 1757. Le P. XIMENÈS, Jésuite,
M. l'Abbé de la Caille. Professeur de Mathématiques à Florence, & Géographe de Leurs Majestés Impériales, à *Florence.*
- 22 Juin 1757. M. GABRY, Docteur en
M. le Monnier. Droit, à *la Haie.*
- 6 Août 1757. M. BOUÏN, Chanoine régulier de la Congrégation
M. Pingré. de France, de l'Académie Royale des Sciences, Arts & Belles-Lettres de Rouen, à *Rouen.*
- 3 Septembre 1757. M. DE BARROS, Gentilhomme Portugais, de l'Académie royale des Sciences
M. de l'Isle. de Berlin, à *Lisbonne.*
- 25 Janvier 1758. M. l'Abbé DE MAZEAS,
M. de Montigny. de la Maison & Société Royale de Navarre; de la Société Royale de Londres, Chanoine de l'Eglise Cathédrale de Vannes, à *Vannes.*
- 1^{er} Février 1758. M. LULOFS, Professeur de
M. de l'Isle. Mathématiques, à *Leyde.*

- 25 Février 1758. M. DE LA TOUCHE-MONTAUDOUIN, Écuyer, Négociant, à *Nantes*.
M. du Hamel.
- 2 Septembre 1758. M. VOSMAER, Intendant du Cabinet d'Histoire Naturelle de S. A. S. M.^{gr} le P.^{ce} Stathouder des États de Hollande, à *la Haye*.
M. Guettard.
- 2 Décembre 1758. M. JENTY, Maître-ès-Arts, Professeur d'Anatomie, à *Londres*.
M. Morand.
- 23 Décembre 1758. Le P. HELL, Jésuite, Astronome de L. M. Impériales, à *Vienne en Autriche*.
M. l'Abbé de la Caille.
- 3 Janvier 1759. M. BOÜILLET le fils, Conseiller, Médecin du Roi, de l'Académie des Sciences & Belles-Lettres de Bésiers, & Médecin de l'Hôpital-Mage de la même ville, à *Bésiers*.
M. Morand.
- 17 Mars 1759. M. BOSC D'ANTIC, Docteur en Médecine, à *Rouelles près de Langres*.
M. l'Abbé Nollet.
- 8 Août 1759. M. BERNARD, Docteur en Médecine de la Faculté de Montpellier, Professeur en Médecine dans l'Université de Douay, à *Douay*.
M. Ferrein.
- 8 Août 1759. M. DIRCK KLINKENBERG, Membre de la Société Royale des Sciences d'Harlem, Commissaire ordinaire de leurs Nobles & Grandes Puissances les États de Hollande & de Westfrise, à *Amsterdam*.
M. de l'Isle.

22 Décembre 1759. M. BAER, Aumônier du Roi
M. Morand. de Suède, Professeur dans
 l'Université de Strasbourg,
 de l'Académie Royale des Sciences de Suède, de
 l'Académie des Belles-Lettres de Gottengen, &
 de celle d'Aulbourg, à *Stockolin*.

29 Mars 1760. M. DE JOUBERT, Président
M. le P.^e de Malesherbes. en la Cour des Comptes,
 Aides & Finances de Mont-
 pellier, à *Montpellier*.

30 Avril 1760. M. FAGE, de l'Académie
M. du Hamel. Électorale des Sciences de
 Mayence, à *S.^t Domingue*.

21 Juin 1760. M. le M.^{rs} DE TURBILLY,
M. de Fouchy. Chevalier de l'Ordre Mili-
 taire de Saint Louis, ASSO-
 cié honoraire de l'Académie Royale de Nancy,
 au Château de Turbilly, près la Flèche en Anjou.

10 Janvier 1761. M. DE HALLER, Secrétaire
M. de Jussieu. de la Direction des Salines
 de Roche, Correspondant
 de l'Académie royale de Gottingue, Membre de
 celle de Bâle & de la Société économique de Berne,
 à *Berne*.

10 Janvier 1761. M. RAZOUT, Docteur en
M. Bourdelin. Médecine de la Faculté de
 Montpellier, Médecin de
 l'Hôtel-Dieu de Nîmes, à *Nîmes*.

10 Janvier 1761. M. JARS, le jeune, ci-de-
M. Hellot. vant Envoyé aux Mines de
 Hongrie, à *Lyon*.

18 Février 1761. M. MULLER, Secrétaire
M. du Hamel. perpétuel de l'Acad. Imp.
 de Pétersb à *Pétersbourg*.

28 Février 1761. M. LE SAGE, Citoyen de
M. de la Lande. Genève, à Genève.

28 Février 1761. M. l'Abbé BACHELEY,
M. de Jussieu. Prêtre du diocèse de Lisieux, à Clarbet près Lisieux.

15 Avril 1761. M. FERNER, Professeur
M. de l'Isle. royal de Mathématiques en l'Amirauté de Carelsrone, de l'Académie royale des Sciences de Stockolm & de la Société royale de Londres, à Carelsrone.

6 Août 1761. M. BOUCHU, Maître de
M. de Courtivron. Forges, à Issurville en Bourgogne.



T A B L E D E S A R T I C L E S

Contenus dans la Connoissance
des Mouvemens Célestes.

*A*VERTISSEMENT sur l'Histoire de cet
Ouvrage, & sur les Tables qui y sont em-
ployées. 2

Explication des Figures dont on se sert. 3

Articles principaux du Calendrier. 4

Obliquité de l'Écliptique pour 1763. ibid.

Éclipses pour l'année 1763. 5

Calendrier pour les douze mois. 6 & suiv.

Table pour réduire le temps en parties de l'Équa-
teur, & les parties de l'Équateur en temps. 78

Tables pour convertir en degrés le temps d'une pen-
dule réglée sur le moyen mouvement du Soleil. 79

Accélération des Étoiles. 80

Table des Réfractions, suivant M. Cassini &
M. l'Abbé de la Caille. 81

Dénominateur d'une fraction dont le numérateur
est 1, & dont la valeur exprime la partie
variable de la réfraction. 82

Équation pour le Midi conclu par des hauteurs
correspondantes du Soleil, sous la latitude de
Paris. 83

Tables pour convertir les positions moyennes des
principales Étoiles en apparentes. Leurs posi-
tions moyennes en 1750, & le changement pour
dix ans. Quatrième suite. 85

Ascension droite & Déclinaison des principales
Étoiles, pour le commencement de l'année 1760,

<i>avec la variation annuelle.</i>	109
<i>Variation séculaire dans la latitude des Étoiles boréales.</i>	118
<i>Table des Longitudes & Latitudes des principales Étoiles, pour le 1^{er} Janvier 1750.</i>	114
<i>Variation séculaire des Étoiles boréales en longitude, qu'il faut multiplier par la tangente de leur latitude.</i>	ibid
<i>Table pour trouver exactement l'heure de la conjonction de la Lune avec le Soleil ou avec une Étoile, par le moyen des longitudes calculées de douze en douze heures.</i>	119
<i>Table de la correction qu'il faut faire à la longitude de la Lune, trouvée par des parties proportionnelles.</i>	120 & 121
<i>Parallaxe de la Lune en hauteur.</i>	122
<i>Quantités qu'il faut ajouter à la différence de longitude entre le Soleil & la Lune, pour avoir leur distance.</i>	123
<i>Table de ce qu'il faut ajouter à raison de l'atmosphère, pour avoir le demi-diamètre de l'ombre de la Terre dans les éclipses de Lune; qui dépend de la longitude du Soleil, & de la différence entre la somme des demi-diamètres de l'ombre & de la Lune, & la latitude de la Lune au milieu de l'Éclipse.</i>	124
<i>Tables pour trouver la configuration des Satellites de Jupiter.</i>	125
<i>Équations de la longitude de Jupiter, dépendantes de l'action de Saturne.</i>	128
<i>Oppositions de Saturne observées à Paris.</i>	130
<i>Oppositions de Saturne & de Jupiter, observées à Paris depuis quelques années.</i>	131
<i>Table des degrés de différens thermomètres, correspondans à ceux de M. de Reaumur, en supposant les divisions uniformes.</i>	132

<i>Table des angles parallaxiques formés par le vertical & le cercle de déclinaison, pour la latitude de Paris.</i>	133
<i>Correction de l'angle parallaxique, pour l'aplatissement de la Terre.</i>	142
<i>Explication & usage des Tables.</i>	145
<i>De l'Obliquité de l'Écliptique.</i>	ibid.
<i>Commencement du Crépuscule.</i>	147
<i>Du lever & du coucher du Soleil & de la Lune.</i>	148
<i>De la Longitude du Soleil.</i>	149
<i>Déclinaison du Soleil.</i>	150
<i>Distance de l'Équinoxe au Méridien.</i>	151
<i>Du Temps moyen au Midi vrai.</i>	152
<i>Longitude de la Lune.</i>	153
<i>Trouver le lieu de la Lune à une heure donnée, par la méthode des interpolations au moyen des Tables.</i>	154
<i>Parallaxe horizontale & Diamètre horizontal de la Lune.</i>	157
<i>Passage de la Lune au Méridien.</i>	159
<i>Trouver le passage de la Lune par le Méridien d'un autre lieu donné.</i>	ibid.
<i>De la déclinaison de la Lune & des Lunistices.</i>	160
<i>Des observations à faire dans chaque mois.</i>	162
<i>Passages de la Lune par son Apogée & son Périgée.</i>	164
<i>Passage du Soleil dans le parallèle des Étoiles.</i>	ibid.
<i>Passage des Planètes par leurs Aphélie, leurs Périhélie & leurs moyennes distances.</i>	166
<i>Passages des Planètes par leurs nœuds, & autres Phénomènes à observer.</i>	167
<i>Mouvement annuel des nœuds de chaque Planète.</i>	168
<i>Calculs des cinq Planètes principales.</i>	ibid.

<i>Explication des Calculs qui sont au haut de la sixième page de chaque mois.</i>	170
<i>Des éclipses des Satellites de Jupiter.</i>	173
<i>Révolutions des Satellites de Jupiter, & leurs distances en demi-diamètres de Jupiter.</i>	ibid.
<i>De l'observation des éclipses des Satellites de Jupiter.</i>	176
<i>Méthode pour trouver en tout temps la situation apparente des quatre Satellites de Jupiter, & en dresser la figure.</i>	178
<i>De la Table des Réfractions.</i>	184
<i>De la Table d'Équation; pour les hauteurs correspondantes du Soleil.</i>	185
<i>Tables pour convertir les positions moyennes des principales Étoiles en apparentes.</i>	187
<i>Ascension droite & déclinaisons des principales Étoiles.</i>	189
<i>Trouver l'heure du passage des Étoiles par le Méridien à un jour donné.</i>	190
<i>Trouver l'heure du passage d'une Étoile sous un autre Méridien que Paris.</i>	192
<i>Parallaxe de la Lune en hauteur.</i>	193
<i>Quantités qu'il faut ajouter à la différence de longitude entre le Soleil & la Lune, pour avoir leur distance.</i>	194
<i>Table de ce qu'il faut ajouter à l'ombre de la Terre dans les Éclipses de Lune.</i>	196
<i>Équations de la longitude de Jupiter, dépendantes de l'action de Saturne.</i>	198
<i>Table des angles parallactiques.</i>	199
<i>Du temps que le diamètre du Soleil emploie à traverser le fil vertical ou le fil horizontal d'un Quart-de-cercle.</i>	205
<i>Correction de l'Angle parallactique.</i>	206
<i>Observations météorologiques faites pendant l'année 1760.</i>	207

<i>Des oppositions de Jupiter & de Saturne, qui arriveront en 1763.</i>	208
<i>Opposition de Mars, observée au Luxembourg le 7 Mars 1760.</i>	210
<i>Observation du passage de Vénus sur le Soleil, faite le 6 Juin 1761.</i>	211
<i>Noms & Demeures de Messieurs de l'Académie.</i>	217
<i>Liste de Messieurs les Correspondans de l'Académie.</i>	229

Fin de la Table des Articles.



